

Matematica preliminare e materiali per Fisica 1

Franco Bagnoli

18 settembre 2019

Indice

| | | |
|----------|---|-----------|
| 1 | Il metodo fisico e la rete concettuale del corso | 5 |
| 1.1 | Il metodo della fisica | 5 |
| 1.2 | La rete concettuale del corso di Fisica 1 (ovvero meccanica, fluidi, termodinamica) | 6 |
| 1.2.1 | Cinematica | 6 |
| 1.2.2 | Cinematica 1D | 7 |
| 1.2.3 | Cinematica 2 e 3D | 9 |
| 1.2.4 | Dinamica del punto in 1D | 9 |
| 1.2.5 | Dinamica del punto in 2-3D | 10 |
| 1.2.6 | Dinamica dei sistemi | 11 |
| 1.2.7 | Corpi rigidi | 11 |
| 1.2.8 | Oscillazioni | 12 |
| 1.2.9 | Gravitazione | 12 |
| 1.2.10 | Proprietà dei fluidi | 12 |
| 1.2.11 | Termologia, leggi dei gas e principio zero della termodinamica | 12 |
| 1.2.12 | Primo principio della termodinamica | 12 |
| 1.2.13 | Secondo principio della termodinamica | 12 |
| 2 | Quanta matematica devo sapere per capire la fisica (o per passare l'esame)? | 13 |
| 2.1 | I numeri | 14 |
| 2.2 | Trigonometria | 17 |
| 2.3 | Il piano cartesiano | 18 |
| 2.3.1 | Vettori | 19 |
| 2.3.2 | Riferimenti cartesiani | 20 |
| 2.4 | Prodotto scalare in coordinate | 21 |
| 2.4.1 | Angolo tra vettori | 21 |
| 2.4.2 | Coseni direttori | 21 |
| 2.4.3 | Teorema di Carnot | 22 |
| 2.5 | Piano | 23 |
| 2.6 | Prodotto vettoriale | 23 |
| 2.6.1 | Vettori perpendicolari | 25 |
| 2.6.2 | Rotazioni sul piano | 25 |
| 2.7 | Geometria del piano e dello spazio | 25 |
| 2.7.1 | Retta nel piano | 26 |
| 2.7.2 | Punto di una retta di minima distanza dall'origine | 27 |
| 2.7.3 | Piano nello spazio | 27 |
| 2.7.4 | Retta nello spazio | 28 |
| 2.7.5 | Distanza retta-origine nello spazio | 28 |
| 2.7.6 | Punto di minima distanza su una retta/piano | 28 |
| 2.7.7 | Distanza di un punto da una piano | 29 |
| 2.8 | Manipolazioni del sistema di coordinate | 29 |
| 2.8.1 | Cambiamento di base | 29 |
| 2.8.2 | Rotazioni generiche | 31 |
| 2.8.3 | Operatori e matrici | 32 |
| 2.9 | Funzioni | 33 |
| 2.9.1 | Prodotti di funzioni | 35 |
| 2.9.2 | Composizione di funzioni | 35 |
| 2.9.3 | Differenziali | 36 |
| 2.9.4 | Derivata della funzione inversa | 36 |
| 2.10 | Derivate da ricordare | 37 |

| | | |
|----------|--|-----------|
| 2.10.1 | Accelerazione | 37 |
| 2.11 | Integrali | 39 |
| 2.11.1 | Integrali e derivate | 40 |
| 2.11.2 | Integrazione per parti | 40 |
| 2.11.3 | Integrali da ricordare | 41 |
| 2.11.4 | Integrali come funzioni degli estremi | 41 |
| 2.11.5 | integrali come funzionali | 41 |
| 2.12 | Equazioni differenziali | 42 |
| 2.12.1 | Equazioni differenziali lineari del primo ordine | 42 |
| 2.12.2 | Equazioni differenziali lineari del secondo ordine (o più) | 42 |
| 2.12.3 | Il ruolo della soluzione particolare | 44 |
| 2.13 | Serie di potenze | 45 |
| 2.14 | Funzioni di più variabili | 46 |
| 2.14.1 | Derivate seconde | 46 |
| 2.14.2 | Differenziale | 47 |
| 2.14.3 | Differenziali esatti e no | 47 |
| 2.14.4 | Gradiente | 47 |
| 2.14.5 | Nabla, divergenza, rotore, laplaciano | 48 |
| 2.14.6 | Equazioni alle derivate parziali | 50 |
| 3 | Cinematica | 53 |
| 3.1 | Introduzione | 53 |
| 3.2 | Moti in una dimensione | 54 |
| 3.3 | Velocità | 55 |
| 3.4 | Esercizi con le derivate | 55 |
| 3.4.1 | Derivata di alcune funzioni notevoli | 57 |
| 3.4.2 | Derivata seconda, terza, ecc. | 58 |
| 3.4.3 | Serie di Mc Laurin | 59 |
| 3.4.4 | Sviluppo di Taylor | 60 |
| 3.4.5 | Derivate e grafici di funzione | 60 |
| 3.4.6 | Massimi e minimi | 60 |
| 3.5 | Di nuovo alla fisica, anzi alla cinematica | 62 |
| 3.5.1 | Accelerazione | 63 |
| 3.6 | Problemi di cinematica | 63 |
| 3.6.1 | Moto accelerato | 66 |
| 3.6.2 | Moto armonico | 66 |
| 4 | Sistemi di punti | 71 |
| 5 | Dinamica dei rigidi | 73 |
| 5.1 | Rotazioni | 73 |
| 5.2 | Rotolamento | 73 |
| 6 | Argomenti avanzati | 75 |

Capitolo 1

Il metodo fisico e la rete concettuale del corso

Il lavoro di tanti fisici può essere reinterpretato secondo un “metodo” scientifico riduzionistico (Figura 1.1), anche se gli scienziati non lo hanno certo seguito davvero...

1.1 Il metodo della fisica

L’idea di base è la seguente:

1. Si parte dall’osservazione di qualche fenomeno fisico che avviene naturalmente, e che “incuriosisce” per qualche suo aspetto. Per esempio, la caduta di un corpo, la traiettoria di un pianeta, le oscillazioni del pendolo o di un corpo appeso ad una molla.
2. Si cercano delle correlazioni con altri fenomeni, per esempio (mela di Newton): non è che la caduta di un corpo sulla Terra possa essere collegato al moto dei pianeti? O al periodo di un pendolo?
3. Quando è possibile (non per esempio per i problemi di astronomia) si cerca di mettersi nelle condizioni più semplici possibili, eliminando tutti i fattori che sembrano non influenti: il colore dell’oggetto sono importanti? La sua forma? Il materiale che lo compone? Si può studiare il sistema in una sola dimensione (o in due) invece che in tre? Il fenomeno dipende dalla temperatura? ecc. Provate a applicare questo rasoio di Occam al problema della caduta di un corpo.
4. A questo punto si progetta un esperimento, identificando cosa si può misurare (e con che precisione).
5. In parallelo (o anche prima) si cerca di ottenere un modello matematico semplificando ancor di più il problema, per esempio trascurando l’effetto dell’aria nella caduta. Questo modello porta di solito alla modifica dell’esperimento del punto precedente (per esempio si può decidere di farlo nel vuoto, o sagomando opportunamente gli oggetti).
6. Si effettuano le misure sull’esperimento.
7. Si “esplora” il modello matematico (anche con il computer), accumulando le sue proprietà anche se non è detto che siano immediatamente applicabili. Si cerca inoltre di usarlo per spiegare altri fenomeni (nel qual caso si possono progettare altri esperimenti).
8. Si confrontano le misure con le predizioni del modello. Se tornano solo approssimativamente si può cercare di migliorare l’esperimento tornando al punto 4, oppure si incorporano altri elementi nel modello e si torna al punto 7. Se non tornano nonostante tutte le modifiche ragionevoli, bisogna ripensare decisamente al modello.

Ovviamente non c’è fine agli effetti sempre più sottili che si possono incorporare (l’approccio “riduzionistico” mira a riprodurre il reale tramite l’incorporazione di dettagli sempre più raffinati).

Ora, il problema è che non è per nulla semplice “guardare” con occhi disincantati quello che abbiamo sotto il naso tutti i giorni, sembra tutto così normale...

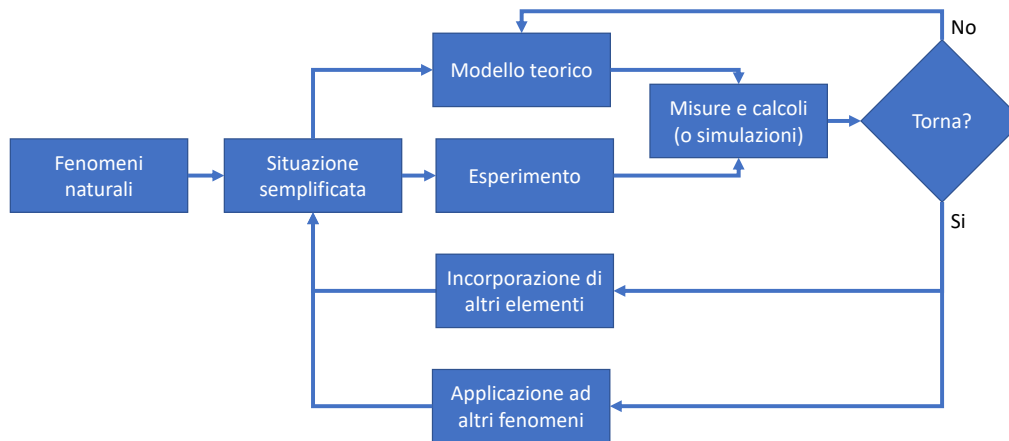


Figura 1.1: L'ipotetico metodo riduzionistico della fisica

1.2 La rete concettuale del corso di Fisica 1 (ovvero meccanica, fluidi, termodinamica)

Il programma di studio della fisica, dell'analisi e della geometria sono stati raffinati in vari anni cercando di ottenere il cammino più "diretto" in una rete di derivazioni che in principio potrebbe stendersi fino a unire qualsiasi coppia di concetti (Figura 1.2). Ribatto che questa è una rete per certi versi "minima" che deriva dal metodo sopra esposto, da una parte si potrebbe allargare in varie direzioni, ma mancano comunque tutti quei collegamenti che sorgono certamente nella mente di uno studente, e che invece non vengono in mente quando uno ha passato una ventina d'anni a studiare fisica. Questi collegamenti, anche se "sbagliati" dal punto di vista ergonomico e/o razionale, andrebbero invece studiati lo stesso perché rappresentano il "lato oscuro" dell'apprendimento, ovvero "tutto quello che non si deve fare" se si vuole seguire il cammino logico della derivazione fisica.

1.2.1 Cinematica

Molteplicità dei fenomeni naturali

La fisica si propone di spiegare TUTTI i fenomeni naturali, anche se per quelli più complicati o complessi non si riesce ad usare (o meglio, a comprendere, per il numero troppo elevato delle grandezze in gioco) il metodo riduzionistico fino in fondo, e si usano quindi delle altre basi di partenza, che si chiamano chimica, biologia, neuroscienze, sociologia, psicologia, ecc. Limitiamoci per ora a considerare il moto di oggetti "semplici" come un sasso, un pendolo, un pianeta...

Sistemi composti da pochi elementi

Il passo successivo è quello di esaminare inizialmente oggetti che si possono rappresentare con pochi elementi, eliminando tutto quello che non serve. Per il nostro sasso, supponiamo che il colore, la forma, il materiale non contino, e limitiamoci a studiare all'inizio la sua caduta verticale. Possiamo fare lo stesso con un corpo appeso ad una molla, o anche per un pendolo perché in questo caso quello che cambia è l'angolo, sempre una sola grandezza.

Attriti

Nella vita reale tutti i moti, se non sono sospinti da qualcosa di animato, prima o poi si fermano. Questo concetto è innato sia in noi umani che in praticamente tutti gli animali, insetti compresi (è importante sapere da subito da cosa guardarsi). Però "quanto" rapidamente un corpo si ferma dipende da così tanti particolari (com'è fatto, come si muove, in cosa si muove) che è preferibile cercare di eliminare l'effetto. Quindi usiamo corpi massicci (densi) rispetto al mezzo, che dev'essere più tenue possibile (aria), perché si vede (sperimentalmente) che una palla di piombo viene meno affetta dal vento che una di polistirolo. Così possiamo sperimentare con i moti nell'aria. E se vogliamo invece rallentare il moto, per esempio usando un piano inclinato?

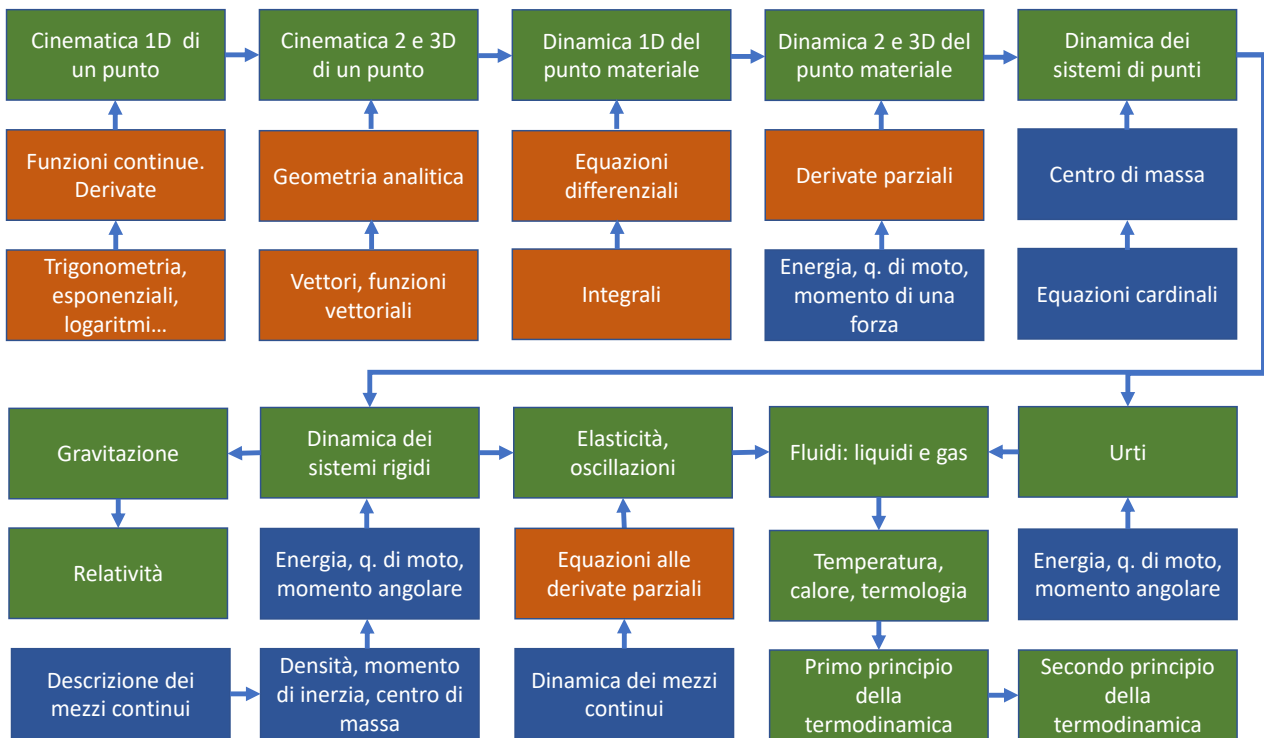


Figura 1.2: La mappa concettuale del corso di Fisica 1 (Meccanica, Fluidi e Termodinamica).

Rotazioni e rotolamenti

Qui si cominciano ad esaminare fenomeni più difficili, come sperimentò Galileo, perché ovviamente viene subito in mente di usare delle palline su delle guide lisce, ma purtroppo il moto di rotolamento richiede, per essere studiato, dei metodi particolari. Ovviamente possiamo anche impedire ai corpi di rotolare, usando lubrificanti, o meglio un cuscinio d'aria o di qualche gas (per esempio usando ghiaccio secco, che sublima in CO_2 , o usando una guida con tanti buchini da cui esce aria), o infine usando delle ruote, sì, ma che fanno muovere un corpo molto più massiccio (una macchinina) così che il loro effetto non sia molto rilevante.

1.2.2 Cinematica 1D

Descrizione del moto. Sistema di riferimento

Diciamo che per ora ci limitiamo a studiare cose molto triviali, come la caduta di un sasso (o anche il lancio di un sasso lungo la verticale), il moto di un corpo attaccato ad una molla, un pendolo...

La cosa più semplice per studiare tali moti è filmarli e poi usare un software tipo *tracker* per digitalizzare le immagini. Però di per sé un tale software dirà in che punto dell'immagine c'è il corpo, per un certo frame. Abbiamo bisogno di trasformare tali dati in quantità che abbiano senso. Dobbiamo stabilire un sistema di riferimento.

Per ora usiamo un sistema fisso: la stanza in cui facciamo gli esperimenti. Nel filmato, inquadrriamo anche un metro, vicino all'esperimento per evitare problemi di parallasse, e cerchiamo di capire l'intervallo di tempo che intercorre tra una immagine e l'altra, per esempio inquadrando anche un cronometro.

Il nostro sistema di riferimento sarà quindi (x, t) , misurato in secondi e metri (o centimetri).

Modello continuo dello spazio e del tempo

Un software come *tracker* fornisce in uscita una tabella delle posizioni (con possibili errori di campionatura) per un certo numero di istanti temporali.

Dato che per noi umani è molto più facile lavorare con numeri continui invece che discreti, e perché possiamo (fino ad un certo punto) aumentare l'intervallo di campionamento, usiamo un modello di spazio e tempo continui. Inoltre supponiamo che negli intervalli in cui il corpo non è campionato, non "salta" qua e là in maniera selvaggia, ma che il moto sia "liscio". Quindi pensiamo di interpolare, con una funzione continua sufficientemente semplice (vedremo poi che cosa significa) tutte le posizioni e i tempi che non abbiamo campionato.

Numeri reali

Usiamo quindi per lo spazio e il tempo dei numeri reali

Rappresentazione cartesiana

Usiamo una rappresentazione cartesiana in cui l'asse delle ascisse è il tempo, rispetto ad un istante iniziale, e quello delle ordinate lo spostamento x rispetto ad una posizione iniziale (una legge oraria o traiettoria nello spazio-tempo).

Studio di funzioni

A questo punto dobbiamo fare una (lunga) pausa e elaborare il modello che abbiamo scelto. I grafici di alcuni moti “test” (sempre i soliti) suggeriscono che si possa esprimere la dipendenza di x rispetto a t come una funzione matematica $x(t)$, assumendo che le fluttuazioni siano dovute a errori di misura (invece le deviazioni sistematiche come quelle dovute agli attriti daranno origine a estensioni del modello).

Funzioni semplici

Dato che non abbiamo ancora idea di quali funzioni avremo bisogno, cominciamo a studiare le più semplici, $x(t) = c$, $x(t) = bt + c$, $x(t) = at^2 + bt + c$, ecc. funzioni esponenziali, funzioni trigonometriche, ecc.

Uno degli obiettivi sarà quello di prevedere il moto futuro sulla base di osservazioni nel passato (pensate all'astronomia...)

Velocità e derivate

Capiamo subito che non basta conoscere la posizione per determinare il moto futuro, a meno che non si consideri solo i moti “fermi”. Definiamo quindi la velocità e vediamo che corrisponde alla derivata dalla posizione rispetto al tempo, e che ha anche un significato geometrico.

Derivate successive e sviluppi

Con la velocità possiamo prevedere il moto “lineare” (a velocità costante). Ma la derivata è una funzione essa stessa, quindi può essere ulteriormente derivata, ottenendo l'accelerazione e le derivate successive.

Si vede inoltre che se conosco abbastanza derivate di una funzione in un punto posso prevedere il moto sempre più lontano nel futuro, anche di una funzione qualsiasi. Posso quindi “approssimare” o “sviluppare” una funzione usando le derivate.

Altri elementi matematici

Ovviamente a questo punto ci saranno appassionati di matematica che vorranno riguardarsi cose molto utili come la risoluzione di equazioni di secondo grado, sistemi di funzioni, trigonometria, funzioni esponenziali e logaritmiche, ma soprattutto farsi un bel catalogo di derivate delle funzioni più comuni che faranno molto comodo nel futuro.

Collisioni

Con questo armamentario matematico possiamo già calcolare le collisioni tra traiettorie, tipo capire quanto tempo trascorre prima di una collisione, dove avviene, ecc.

Sistemi di riferimento

Fin'ora abbiamo usato un sistema di riferimento fisso, ma non possiamo certo sostenere che il nostro laboratorio sia un luogo privilegiato. Dobbiamo quindi derivare le semplici formule che ci permettono di spostare (nel tempo e nello spazio) l'origine del sistema di riferimento. Possiamo anche derivare le formule per cambiare sistema di riferimento con uno in moto rettilineo uniforme, o anche accelerato.

Composizione delle velocità

Un sottoprodotto di questo studio ci permette di ottenere le formule per la composizione delle velocità, soprattutto tra sistemi in moto uniforme.

Applicazioni

Possiamo finalmente descrivere il moto di caduta di un grave, o anche del lancio di un corpo in verticale, oscillazione di un pendolo, o di un corpo appeso ad una molla.

1.2.3 Cinematica 2 e 3D

Sistemi di riferimento

Purtroppo il nostro mondo è tridimensionale, anche se si possono ridurre a moti bidimensionali se il sistema di riferimento è scelto in maniera accurata (pensare ai moti planetari).

Cominciamo quindi a stabilire un sistema di riferimento cartesiano: ci vorranno due o tre funzioni del tempo $x(t)$, $y(t)$, $z(t)$.

Ovviamente, per un certo istante, la posizione del corpo è identificata da un vettore, che evolve nel tempo. Conviene a questo punto ripassare un po' la geometria analitica del piano e dello spazio.

Velocità vettoriale (e altre derivate)

La definizione di derivata è simile a quello delle funzioni "scalari", ma ovviamente la variazione di posizione nel tempo dà un vettore, che poi è la stessa cosa che derivare separatamente le tre componenti della posizione.

La stessa cosa si può fare per le derivate successive (tipo l'accelerazione).

Applicazioni varie

Ovviamente adesso si possono risolvere problemi più complicati, tipo il moto circolare, lanci di proiettili, e cose del genere.

Cambiamento di sistemi di riferimento

Ripetiamo quindi i passaggi per il cambiamento di sistema di riferimento, incluso sistemi in moto uniforme (rettilineo) e in moto accelerato.

1.2.4 Dinamica del punto in 1D

Fin'ora abbiamo descritto il moto, Adesso cerchiamo di proporre un meccanismo che origina il moto stesso.

Forze e pesi

L'idea di forza è legata allo sforzo muscolare, che però ha il difetto di dipendere dall'individuo, dalla fatica, e da molte altre cose. Ma sicuramente fa più fatica sollevare qualcosa di pesante che qualcosa di leggero.

Quindi cominciamo a definire le forze con dei pesi, per esempio usando volumi diversi di una stessa sostanza (tipo l'acqua). Notate che già si stanno facendo molte assunzioni (quali?)

La bilancia è lo strumento principe per valutare dei pesi (anche se non riusciamo ancora a spiegare come funziona...)

Corde, carrucole

I pesi tirano sempre in una direzione, verso il basso. Ma usando carrucole (ideali) e corde (ideali) si può cambiare la direzione delle forze.

Forze e vettori

Il modello che meglio si adatta ai dati sperimentali è quello di forze come vettori, proprio come le velocità, accelerazioni, ecc.

Molle e altre forze

Possiamo usare uno strumento più semplice del peso: il dinamometro. Possiamo tararlo e poi usarlo per misurare altre forze, tipo forze elettriche, ecc. Forza funzione della posizione e/o della velocità. Casistica.

La legge d'inerzia

Anche se è difficile sperimentalmente avere un sistema senza forze, si può avere un sistema in cui la somma (vettoriale) delle forze è nulla... In tal caso i corpi continuano a muoversi di moto rettilineo uniforme. Questo suggerisce che le forze siano legate alle accelerazioni.

La seconda legge di Newton

Quindi ipotizziamo che l'accelerazione sia proporzionale alla forza (stessa direzione) con una costante detta massa inerziale.

Il modello della massa puntiforme

Il modello che usiamo è quello di un corpo di dimensioni puntiformi (già usato per la dinamica) che non ruota/rotola, con la proprietà di avere una massa (inerziale).

Forze in 1D

A questo punto sfruttiamo lo sforzo fatto nella cinematica, collegando l'accelerazione alla forza, e attraverso questa alla posizione e/o alla velocità.

Equazioni differenziali

Quindi abbiamo scoperto che il moto è dato dalla relazione tra accelerazione e posizione e/o velocità. Sono le equazioni differenziali. Qui torna molto comodo il database delle funzioni trovato nella cinematica.

Massa inerziale e gravitazionale

L'esperimento della caduta dei gravi mostra che (incredibilmente) la massa inerziale e quella gravitazionale sono proporzionali (uguali se si usano le stesse unità di misura).

Applicazioni

A questo punto si possono trovare una serie di applicazioni 1D della legge di Newton. Forze costanti - Forze elastiche e legge di Hooke - Il pendolo semplice - Forze che dipendono dalla velocità - Attrito radente - Oscillazioni smorzate e oscillazioni forzate.

Sistemi di riferimento

Possiamo adesso ottenere le leggi di Galileo per i sistemi in moto rettilineo uniforme, e cosa succede nei sistemi di riferimento accelerati.

1.2.5 Dinamica del punto in 2-3D

Come prevedibile, possiamo poi passare ai sistemi in più dimensioni.

Rotazioni

Uno dei moti più comuni sono le rotazioni (uniformi e non). Dinamica di moti circolari -

Vettori del moto generico

Velocità, accelerazione, curvatura, ecc.

Sistemi di riferimento accelerati

Sistemi di riferimento accelerati (in rotazione). Dinamica nei sistemi di riferimento non inerziali

Classificazione delle forze. Campi di forza

Lavoro

Energia cinetica, energia potenziale e forze conservative

È possibile riformulare la seconda legge di Newton in termini di quantità conservate (energia), e le forze come derivate dell'energia potenziale.

Lavoro e energia Lavoro di una forza - Energia cinetica - Teorema delle forze vive - Forze conservative - Forze non conservative - Conservazione dell'energia meccanica - Potenza- Teorema dell'energia cinetica - Energia potenziale - Teorema della conservazione dell'energia meccanica Energia meccanica e sistemi a un grado di libertà - Condizioni di equilibrio per un punto materiale ed energia potenziale - Piccole oscillazioni intorno alla posizione di equilibrio stabile.

Quantità di moto e momento di una forza

Derivate parziali, gradiente

1.2.6 Dinamica dei sistemi

Fin'ora abbiamo trattato il problema di un solo corpo, in un "campo di forze" fisso.

Cominciamo a considerare il caso di più punti materiali in interazione.

Forze interne ed esterne

Centro di massa

e teorema del centro di massa. Equazioni cardinali - Terzo principio della dinamica - Sistemi di forze parallele e baricentro . Centro di massa e baricentro.

Quantità di moto

Conservazione della quantità di moto per le forze interne

Momento angolare

e relazione con il momento delle forze

Sistema di riferimento del centro di massa

Teorema di Koenig e energia cinetica

Urti

Urto elastico, anelastico. Principio di azione e reazione - Quantità di moto e impulso

1.2.7 Corpi rigidi

Moto di un corpo rigido

Rotazioni e traslazioni. moti traslatori, rotatori con asse fisso, rotatori con asse variabile

Corpi continui

densità, posizione del centro di massa

Rotazioni intorno ad un asse fisso

Momento d'inerzia

Teorema di Huygens-Steiner

Energia di un corpo rigido

Applicazioni

Pendolo composto, rotolamenti ecc.

Assi d'inerzia

Precessione

Equilibrio di un corpo rigido

Urti tra corpi rigidi

Elasticità dei solidi

1.2.8 Oscillazioni

1.2.9 Gravitazione

1.2.10 Proprietà dei fluidi

Equazione della statica - Legge di Stevino - Legge di Pascal - Legge di Archimede. Bernoulli.

1.2.11 Termologia, leggi dei gas e principio zero della termodinamica

Temperatura: definizione operativa.

Sistemi termodinamici Coordinate termodinamiche - Equilibrio termico - Principio zero - Temperatura - Dilatazione termica - Trasformazioni termodinamiche - Termostati - Equazioni di stato: gas ideali, gas reali - Cenni sull'interpretazione microscopica della pressione e della temperatura.

Calore: definizione pratica. Trasmissione del calore. Capacità termica. Trasformazioni di un gas ideale. Capacità termica di un gas ideale e relazione di Mayer

1.2.12 Primo principio della termodinamica

Lavoro termodinamico - Energia interna - Calore - Primo principio - Capacità termica - Energia interna di un gas ideale - Teorema di equipartizione dell'energia

1.2.13 Secondo principio della termodinamica

Secondo principio della termodinamica Enunciati del secondo principio e loro equivalenza - Macchine termiche - Il ciclo di Carnot - Teorema di Carnot - Temperatura termodinamica assoluta - Teorema di Clausius (solo enunciato) - Entropia - L'entropia e il secondo principio della termodinamica.

Capitolo 2

Quanta matematica devo sapere per capire la fisica (o per passare l'esame)?

Per rispondere a tale domanda dobbiamo cercare di capire che rapporti ci sono tra matematica e fisica.

La matematica è una disciplina astratta, nel senso che è valida indipendentemente dalle conferme sperimentali, mentre la fisica è una disciplina sperimentale la cui validità risiede proprio nella conferma sperimentale. Ovviamente questa divisione manichea non è completamente vera. Ci sono ambiti della fisica teorica che sono quasi completamente avulsi dagli esperimenti, e temi di matematica applicata che sono molto vicini agli esperimenti. Ma prendiamo la meccanica e la termodinamica come esempi di fisica “sperimentale”. Se aprite un qualsiasi libro di fisica, trovate molte formule, e in parecchi casi gli esercizi sembrano semplicemente matematica “travestita”. Ma in realtà le cose non stanno proprio così.

La fisica è una scienza quantitativa, per cui le sue leggi vengono espressi in formule matematiche proprio per enfatizzare un rapporto tra quantità ben definite. Ma soprattutto la fisica si basa su dei modelli (matematici) della realtà. L'analisi fisica di un fenomeno più o meno consiste in:

- Enucleare quali sono gli aspetti costanti e quali quelli variabili del fenomeno. Per esempio, se sto studiando la caduta dei gravi il colore del corpo è probabilmente non influente, mentre la sua forma lo è.
- Cercare di semplificare al massimo il problema, con un procedimento “al limite”, e di mettere in evidenza quali aspetti hanno effetti “additivi”, in modo da studiarli separatamente (riduzionismo). Sempre nella caduta dei gravi, l'attrito dell'aria ha un effetto che si somma con quello della forza di gravità, quindi l'idea è di studiarli separatamente, prima la caduta in assenza di aria (ottenuta come procedimento al limite riducendo l'attrito o diminuendo la densità dell'aria), l'effetto della frizione e poi sommando i due effetti.
- Costruire un modello matematico, in questo caso quello del punto materiale e della gravità costante.
- Formulare la legge in termini quantitativi, per esempio combinando $f = m_a a$ con $f = m_g g$
- Derivare matematicamente le conseguenze, in questo caso che i corpi dovrebbero cadere con accelerazioni che dipendono dalla loro massa a meno che $m_a = m_g$.
- Misurare l'effetto in una situazione che sia più possibile aderente al modello, o derivando delle conseguenze del modello nella situazione più facilmente misurabile sperimentalmente. Per esempio, dato che è difficile misurare direttamente il tempo di caduta, si può derivare la legge del pendolo e ottenere il periodo di un pendolo dipende dalla massa del peso, a meno che $m_a = m_g$.
- Trarre le conseguenze dalle misure: o decidere sul valore di alcuni parametri se tutto è in accordo (in questo caso che $m_a = m_g$) o aggiornare o cambiare il modello.

Con questo quadro in mente, a che serve la matematica?

- A definire in maniera esatta e quantitative delle relazioni, la matematica come una sorta di stenografia.
- A manipolare le relazioni in modo da poter ottenere il valore di un parametro (e poterlo confrontare con le misure).

Ovviamente per quest'ultimo scopo bisogna evitare gli errori, e anche essere abbastanza allenati da andare in fretta e “vedere” la strada più semplice per ottenere un certo scopo. Quindi bisogna fare esercizio.

Guardiamo in dettaglio alcuni aspetti matematici.

2.1 I numeri

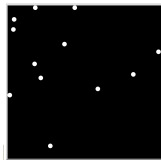
Cosa sono i numeri? In fondo sono delle costruzioni artificiali che sono utili per fare certe elaborazioni. Sappiamo che molti animali, anche insetti, sanno contare fino a piccoli numeri, diciamo fino a 3, qualche animale (per esempio le api) hanno anche il concetto del “vuoto” ovvero che zero è più piccolo di uno, ma questo è tutto.

Se non ci credete, provate a fare il seguente esperimento: preparate alcuni fogli di carta con un certo numero di pallini neri in posizioni casuali, da zero fino a 20. Rimescolateli e presentateli uno per volta a qualche compagno/a facendoglieli vedere solo per un decimo di secondo o giù di lì. Vedrete che i piccoli numeri sono riconosciuti al volo, quelli più grandi no, per capire quanti pallini ci sono c'è bisogno di “contarli”.

Numeri naturali

I “numeri naturali” sono 1,2,3 e forse 4. Questi sono i numeri che tutti gli umani, tutti i mammiferi, uccelli e qualche insetto (e probabilmente anche i rettili e anfibi) conoscono. Si può forse aggiungere lo zero, come “mancanza” di numero.

Se non ci credete, provate a valutare quanto è numeroso un insieme di oggetti in 1/100 di secondo.



Cosa sono i numeri?

I numeri sono strumenti per risolvere problemi. Il primo problema è proprio quello di assegnare un numero a un insieme di oggetti



La grande creazione umana nel campo della matematica, ma forse bisognerebbe dire nel campo della cibernetica, è stata proprio quella di sviluppare degli algoritmi, delle procedure automatiche (ma flessibili, nel senso che dipendevano dal contesto) per risolvere problemi.

Una delle prime invenzioni che abbiamo fatto è stata quella di “incrementare di uno”. Ci siamo resi conto che così facendo si poteva costruire un numero grande a piacere. È famosa la gara di chi diceva il numero più grande. Si narra che un grande sapiente riuscì a dire “un miliardo di miliardi di miliardi...” continuando per ore e ore, ma la gara fu poi vinta da quello che disse “più uno”. Questa è una storia, ma in fatto è che effettivamente sembra che esistano delle popolazioni umane che non hanno elaborato questa procedura, che quindi è una invenzione e non una conoscenza “genetica”. E dato che la variabilità

genetica degli umani è molto limitata, quello che vale per qualche popolazione vale per tutti noi.

Sapendo incrementare di uno, per prima cosa possiamo dare un nome, e una rappresentazione grafica, a tutti i numeri. Grazie alle cifre arabe, possiamo scrivere numeri grandi a piacere (cosa possibile anche con i numeri maya, ma anche con le cifre romane si raggiungono numeri piuttosto grandi).

Possiamo definire anche il decremento di uno, che è l'operazione inversa all'incremento. Ovvero se $y = x+1$ allora $x = y-1$. Notate che questa è già la “soluzione” di un problema. Possiamo anche definire lo zero, che è in numero “prima di uno”, che ci serve per sapere quando fermarci nel decremento. Ovviamente tutte queste operazioni possono essere fatte usando fagioli o pietruzze o un abaco.

Con l'accoppiata incremento/decremento possiamo sommare due numeri: uno lo incrementiamo e l'altro lo decrementiamo finché non arriva a zero. È il nostro primo algoritmo. Similmente possiamo sottrarre due numeri: decrementiamo entrambi finché il secondo non arriva a zero. Possiamo anche capire quale numero è più grande di quale altro: li decrementiamo entrambi e il primo che arriva a zero è il più piccolo.

Algoritmi

Un algoritmo è una procedura (tipicamente iterativa), che se se seguita accuratamente porta al risultato.

L'algoritmo di base è quello di “incrementare di uno” a partire da uno.

$$y = x + 1$$

In questa maniera si possono costruire “tutti” i numeri interi. Altro problema è dare il nome a questi numeri...

Un altro algoritmo utile è quello di togliere una unità, finché non rimane nulla. Così si “contano” i fagioli.

```
do (y, task) {
  while (y>0) {
    y = y - 1
    task
  }
}
```

Algoritmi

Un algoritmo è una procedura (tipicamente iterativa), che se se seguita accuratamente porta al risultato.

L'algoritmo di base è quello di “incrementare di uno” a partire da uno.

$$y = x + 1$$

In questa maniera si possono costruire “tutti” i numeri interi. Altro problema è dare il nome a questi numeri...

Un altro algoritmo utile è quello di togliere una unità, finché non rimane nulla. Così si “contano” i fagioli.

```
do (y, task) {
  while (y>0) {
    y = y - 1
    task
  }
}
```

Ci rendiamo subito (per modo di dire, siamo già nel medioevo) conto che mentre possiamo sommare a piacimento due numeri, non possiamo sottrarre un numero più grande da uno più piccolo. La soluzione è stata quella di inventare i numeri negativi (interi). In questa maniera possiamo scrivere $10 - 12 = -2$. Ovviamente tali numeri sono utili per fare i conti, anche se i numeri negativi non erano ancora nel medioevo considerati “veri” numeri, venivano scritti in rosso ed erano ripugnanti, rappresentando una perdita.

Un'altra scoperta, fatta nel rinascimento, è che il segno “=” (usato stabilmente dal 1600) poteva avere una funzione strutturale: se $x = y$ allora anche $x + 1 = y + 1$ o in generale $x + a = y + a$ per ogni a , positivo o negativo. Si poteva “risolvere” un'equazione algebrica tipo $x + 3 = 7$ semplicemente manipolandola: aggiungendo “-3” a entrambi

i membri magicamente si otteneva $x = 4$, senza bisogno di “capire” che cosa stava succedendo. Di nuovo un algoritmo.

Possiamo anche definire le moltiplicazioni, semplicemente applicando la somma un numero sufficiente di volte. La soluzione di 3×7 si ottiene sommando 3 volte 7 (o 7 volte 3) e non è difficile cambiare l'algoritmo della somma così da ottenere un algoritmo che mentre decrementa 7 somma 3 invece di sommare uno.

Ovviamente, per rendere più semplici queste operazioni (se non si usa un abaco) conviene usare un sistema posizionale come appunto quello che abbiamo, così che dobbiamo solo ricordare le somme dei numeri da 1 a 9 e i loro prodotti (le tabelline).

Come con la somma abbiamo definito la sottrazione (che poi è la somma di un numero negativo), in modo da risolvere equazioni tipo $x + a = b$, adesso vorremmo riuscire a risolvere anche equazioni del tipo $ax = b$. Per farlo dobbiamo definire la divisione. Dalla regola generale delle equazioni sappiamo che se $x = y$ allora anche $ax = ay$. Adesso possiamo usare un altro trucco utilissimo: "invertire" la relazione (tranne che nel caso $a = 0$): $x = y \leftrightarrow ax = ay$ (ovvero il "se e solo se"), e quindi se riesco a mettere in evidenza lo stesso fattore posso "semplificarlo". Quindi posso risolvere problemi tipo $3x = 12$ scrivendo $12 = 3 \times 4$ e semplificando il 3, ma nella maggior parte dei casi $ax = b$ non dà come risultato nessun numero intero.

Somme e moltiplicazioni

È abbastanza facile costruire l'algoritmo per fare le somme tra due numeri: si incrementa di uno un numero e contemporaneamente si diminuisce l'altro di uno, finché il secondo è zero.

```
add (x,y)
do (y, x=x+1)
return (x)
}
```

$z = x + y$

Altrettanto facile è fare le moltiplicazioni, basta sommare lo stesso numero tante volte

```
mul (x,y)
z = 0
do (y, z=add(z,x))
return (z)
}
```

$z = x \cdot y$

I numeri "naturali" sono chiusi per quanto riguarda la somma e la moltiplicazione.

Sottrazioni

A questo punto ecco il primo **problema inverso**: se conosco z e y , e $z = x + y$, quanto vale x ?

Non è difficile fare l'algoritmo. Solo che potrebbe succedere che z sia più piccolo di y ... Ci sono due alternative: o si interrompe l'algoritmo ("i numeri negativi sono demoniaci") o si definiscono i numeri negativi (e lo zero):

$-x : x + (-x) = 0$

In questa maniera abbiamo "chiuso" i numeri rispetto alla sottrazione

```
sub (z,y)
do (y, z=z-1)
return (z)
}
```

Definiamo formalmente la frazione $x = b/c$ e introduciamo delle regole per manipolare questi oggetti, tipo appunto che posso semplificare i fattori comuni, come fare per sommare, sottrarre, moltiplicare e dividere tali frazioni. Abbiamo "inventato" i numeri razionali (positivi e negativi) con il che posso risolvere tutte le equazioni lineari, quelle del tipo $ax = b$ o invertire equazioni tipo $y = ax + b$. I numeri razionali posso anche esprimerli senza usare le frazioni, introducendo la notazione decimale. Le frazioni corrispondono o a dei numeri decimali finiti (per esempio $1/2 = 0.5$ o a dei numeri decimali periodici, in cui dopo un certo numero di cifre c'è un gruppo che si ripete, includendo lo zero. Per esempio $1/3 = 0.3333 \dots$ che posso indicare con $0.\bar{3}$.

Ma non è finita. Una generalizzazione della moltiplicazione è l'elevazione a potenza (per un intero): $y = x^a$. Scopro "subito" che

$x^a \cdot x^b = x^{(a+b)}$ (d'ora in poi la moltiplicazione viene indicata con uno spazio o un punto) e che $(x^a)^b = x^{a \cdot b}$ (basta usare la definizione, ma va imparata come regola per effettuare velocemente i calcoli).

Ovviamente mi pongo subito la solita domanda. Posso invertire l'equazione l'elevazione a potenza con i numeri che ho a disposizione? Posso trovare un numero razionale x tale che $x^2 = 2$?

La risposta è no! Si può far vedere facilmente (per assurdo) che se $x = a/b$, con a e b senza fattori comuni (quindi uno pari e uno dispari), avremmo $a^2 = 2b^2$ e, esaminando i due casi (a pari o dispari), ottengo che un numero pari è uguale ad uno dispari. Tocca introdurre altri numeri, gli irrazionali, che in forma decimale sono numeri non periodici, con un numero infinito di cifre che non si ripete.

In questa maniera però posso risolvere (almeno in teoria) alcune equazioni algebriche, tipo $x^2 - 3x + 5 = 0$. Ma non tutte: $x^2 = -1$ non ha soluzione (anche qui la dimostrazione è semplice...). Però almeno posso scrivere l'operazione inversa all'elevazione a potenza: da $x^2 = 2$ ottengo $x = \sqrt{2}$.

Divisioni

Dato che abbiamo definito la moltiplicazione si risorge subito il problema: se conosco z e y , e $z = x \cdot y$, quanto vale x ?

Chiaramente posso trovare facilmente il multiplo di x più vicino a z , ma in generale questo non è uguale a z . Tocca "allargare" i numeri includendo i razionali, che in rappresentazione decimale sono numeri con una parte dopo la virgola che è o finita o periodica.

$x = \frac{z}{y}$.

```
intdiv (z,y)
do (y, z=z*x)
return (z)
}
```

E come faccio a "invertire" l'elevazione a potenza? Mi tocca estendere ancora una volta l'insieme di numeri. Devo introdurre i numeri complessi.

Prima di andare avanti, c'è da tenere in conto che ci sono altri numeri, irrazionali, che non sono esprimibili come radicali, per esempio π o e . Anzi, ce ne sono infiniti... sono i numeri trascendenti, ma sono sempre numeri, che chiamo reali.

La cosa interessante è che i numeri reali sono ordinabili e densi, quindi dati due numeri posso sempre stabilire chi è più grande e chi è più piccolo, e trovarne sempre uno intermedio tra i due (basta per esempio prendere la loro media).

I numeri complessi invece non si comportano così. Li posso rappresentare usando due numeri reali, detti parte reale e parte immaginaria

(il nome "complessi" non viene dal fatto che siano complicati, ma dal fatto che sono "composti").

Potenze

Ripetendo la moltiplicazione, ottengo l'elevazione a potenza (intera) $z = x^y$.

Per cominciare, ricordiamo alcune proprietà di base delle potenze:

$z^w = (x^y)^w = x^{y \cdot w}$,

e

$x^y \cdot x^w = x^{y+w}$.

Queste regole sono valide anche se gli esponenti sono decimali (o reali), come vedremo tra un attimo.

```
pow (x,y)
z=1
do (y, z=z*x)
return (z)
}
```

Indico con i il numero tale che $i^2 = -1$ e scopro che scrivendo un qualsiasi numero $z = x + iy$, posso risolvere (formalmente) qualsiasi equazione. Chiaramente ho che $x^2 = 1$ ha come soluzione $x = \pm 1$, ma ora anche $x^2 = -1$ ha come soluzione $x = \pm i$. E posso usare la formula risolutiva delle equazioni quadratiche senza limitazioni: $ax^2 + bx + c = 0$ ha sempre (se $a \neq 0$) come soluzione $x = (-b \pm \sqrt{b^2 - 4ac})/2a$. Ci sono molte altre cose da dire (alcune le diremo) sui numeri complessi, ma per ora ci fermiamo qui. Abbiamo tutti i numeri che ci servono.

Radici

Come al solito mi posso domandare se posso fare l'operazione inversa. Dato $z = x^y$.

Come faccio a trovare x ?

Questo è un problema simile a quello delle divisioni. In genere non è risolvibile con i razionali. Tocca "allargare" di nuovo i numeri includendo gli irrazionali, tipo $x = \sqrt{2}$. In rappresentazione decimale hanno un numero infinito di cifre decimali, non periodiche. Tra gli irrazionali ci sono anche π ed e .

Radici

È facile verificare che posso esprimere l'operazione di radice usando delle potenze frazionarie. Assumendo per ora $x > 0$, abbiamo $x = (\sqrt{x})^2 = \sqrt{x^2} = (x^2)^{\frac{1}{2}} = (x^2)^{\frac{1}{2}}$ che viene dalla stessa regola della moltiplicazione tra esponenti vista prima. Quindi l'elevazione a potenza generica può prevedere un esponente frazionario e prendendo il limite un esponente reale.

Logaritmi

Un'altra operazione inversa a partire da $z = x^y$ è quella di trovare y dati z ed x . Formalmente si definisce $y = \log_x(z)$ dove x è detta base del logaritmo. Invertendo le regole delle potenze abbiamo $\log(xy) = \log(x) + \log(y)$ e $\log(x^y) = y \log(x)$.

Logaritmi

Ovviamente $x^{\log_x(z)} = z$.

Dato che è molto scomodo avere i logaritmi in qualsiasi base, conviene riportare tutti i logaritmi alla stessa base (e o 10) **[OCCHIO]**

Per esempio, dato che $x = e^{\ln(x)}$ dove per convenzione \ln indica il logaritmo in base e , abbiamo $z = x^y = e^{y \ln(x)}$ e quindi $y = \log_x(z) = \frac{\ln(y)}{\ln(x)}$.

Numeri complessi

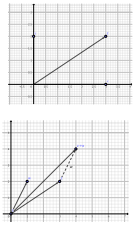
Abbiamo finito? Beh, no, perché non possiamo fare la radice quadrata di un numero negativo. Ma possiamo estendere un'ultima volta i numeri, includendo quelli complessi. Ovvero definiamo l'unità immaginaria $i = \sqrt{-1}$ e supponiamo che ogni numero sia rappresentabile con una parte reale, ed una immaginaria $z = x + iy$

Trattando i come se fosse un simbolo (una variabile), tranne che $i^2 = -1$.

Numeri complessi come punti nel piano

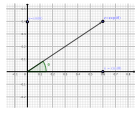
Dato che un numero complesso è dato in realtà da due numeri reali ("complesso" non vuol dire complicato, ma composto), si può vedere un numero $z = x + iy$ come un punto nel piano di coordinate (x, y) o meglio come un vettore.

Due numeri complessi sono uguali se sono uguali le loro parti reali e immaginarie. La somma di due numeri complessi è equivalente alla somma di due vettori.



Numeri complessi in coordinate polari

Dato che un numero complesso è simile ad un vettore, possiamo esprimerlo in coordinate polari indicando il suo modulo ρ e l'angolo θ . Abbiamo $z = \rho(\cos(\theta) + i \sin(\theta))$. Conviene definire l'esponenziale complesso $e^{i\theta} \equiv \cos(\theta) + i \sin(\theta)$ che semplifica notevolmente i calcoli.



Esponenziali complessi

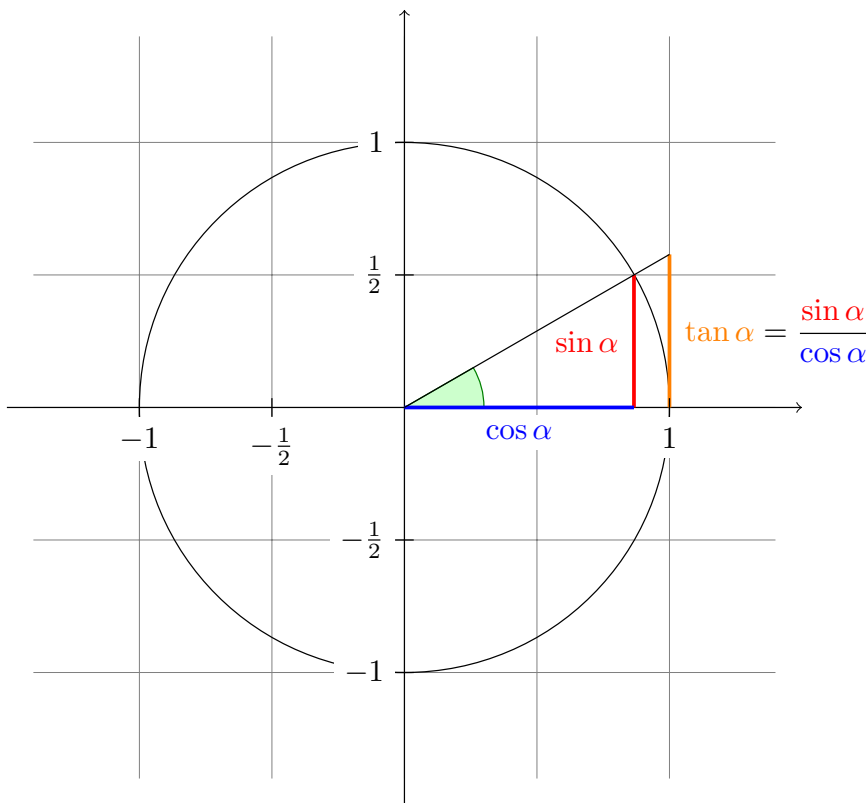
Gli esponenziali complessi sono giustificati da:

- L'equazione differenziale $\ddot{x} = -\omega^2 x$ ha come soluzione sia $x(t) = A \sin(\omega t) + B \cos(\omega t)$ ma anche $x(t) = A \exp(i\omega t) + B \exp(-i\omega t)$.
- Formule di somma e sottrazione di angoli: se $\alpha = \beta + \gamma$,

$$\exp(i\alpha) = \cos(\alpha) + i \sin(\alpha) = \exp(i\beta)\exp(i\gamma) = (\cos(\beta) + i \sin(\beta))(\cos(\gamma) + i \sin(\gamma)) = \cos(\beta)\cos(\gamma) - \sin(\beta)\sin(\gamma) + i(\sin(\beta)\cos(\gamma) + \cos(\beta)\sin(\gamma))$$

Da cui, identificando parti reali e immaginarie $\cos(\alpha) = \cos(\beta)\cos(\gamma) - \sin(\beta)\sin(\gamma)$ $\sin(\alpha) = \sin(\beta)\cos(\gamma) + \cos(\beta)\sin(\gamma)$

2.2 Trigonometria



Si ricorda che gli angoli si misurano in radianti, che sono numeri puri. Un angolo in radianti corrisponde al rapporto tra l'arco di circonferenza sotteso dall'angolo e il raggio della circonferenza stessa. Un angolo piatto (180°) corrisponde a $\pi = 3,14..$ radianti.

Si raccomanda di ripassare le regole della trigonometria, il significato di seno e coseno di un angolo (vedi figura), le relazioni tra i triangoli, ecc.

La relazione fondamentale (teorema di Pitagora)

$$\sin^2(\alpha) + \cos^2(\alpha) = 1.$$

Alcune definizioni

$$\tan(\alpha) = \frac{\sin(\alpha)}{\cos(\alpha)},$$

$$\cot(\alpha) = \frac{\cos(\alpha)}{\sin(\alpha)}.$$

Le relazioni relative alla somma degli angoli

$$\sin(\alpha + \beta) = \sin(\alpha) \cos(\beta) + \cos(\alpha) \sin(\beta),$$

$$\cos(\alpha + \beta) = \cos(\alpha) \cos(\beta) - \sin(\alpha) \sin(\beta);$$

che permettono di ottenere le formule per l'angolo doppio

$$\sin(2\alpha) = 2 \sin(\alpha) \cos(\alpha),$$

$$\cos(2\alpha) = \cos^2(\alpha) - \sin^2(\alpha),$$

$$= 2 \cos^2(\alpha) - 1,$$

$$= 1 - 2 \sin^2(\alpha).$$

Angoli

I numeri reali si possono identificare con gli intervalli su un asse. Ma spesso dobbiamo misurare gli angoli sul cerchio.

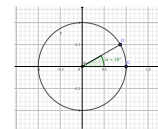
Tutti noi conosciamo i gradi: l'angolo giro viene diviso in 360° , e angoli notevoli sono 90° (angolo retto) e 180° (angolo piatto).

Ma la suddivisione in 360 gradi è arbitraria (origina dalla lunghezza approssimativa dell'anno, ridotta a 360 perché così ci sono tanti divisori).

Una definizione assoluta dall'angolo è quella che lo misura come un numero reale, prendendo la lunghezza dell'arco sul cerchio unitario (radianti).

Radianti

Un angolo in radianti (che vuol dire semplicemente in numeri reali) è dato dalla lunghezza dell'arco (CD in figura) diviso per il raggio del cerchio.



Un angolo di 1 rad è circa 57° . Viceversa un angolo di 180° vale $\pi = 3.1416 \dots$ rad.

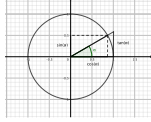


FARE MOLTISSIMA ATTENZIONE QUANDO SI USA LA CALCOLATRICE A CONTROLLARE SE È IMPOSTATA IN GRADI (DEG), RADIANTI (RAD) o GRADI CENTESIMALI (GRAD).

Trigonometria

Cose importanti da ricordare di trigonometria:

- $\sin(\alpha)$ è il rapporto tra il cateto opposto all'angolo e l'ipotenusa
- $\cos(\alpha)$ è il rapporto tra il cateto adiacente all'angolo e l'ipotenusa
- $\tan(\alpha) = \sin(\alpha) / \cos(\alpha)$ è il rapporto tra il cateto opposto e quello adiacente all'angolo.
- Relazione fondamentale (teorema di Pitagora): $\sin^2(\alpha) + \cos^2(\alpha) = 1$.

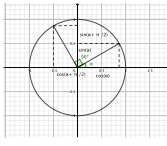


Trigonometria

Relazioni utili:

$\sin(0) = 0; \cos(0) = 1$
 $\sin(\pi/2) = 1; \cos(\pi/2) = 0$
 $\sin(-\alpha) = -\sin(\alpha)$
 $\cos(-\alpha) = \cos(\alpha)$
 $\sin(\alpha + \pi/2) = \cos(\alpha)$
 $\cos(\alpha + \pi/2) = -\sin(\alpha)$

(potete verificarle sul cerchio)



Trigonometria

Relazioni utili:

$\sin(0) = 0; \cos(0) = 1$
 $\sin(\pi/2) = 1; \cos(\pi/2) = 0$
 $\sin(-\alpha) = -\sin(\alpha)$
 $\cos(-\alpha) = \cos(\alpha)$
 $\sin(\alpha + \pi/2) = \cos(\alpha)$
 $\cos(\alpha + \pi/2) = -\sin(\alpha)$

(potete verificarle sul cerchio) e
 $\sin(\alpha + \beta) = \sin(\alpha)\cos(\beta) + \cos(\alpha)\sin(\beta)$
 $\cos(\alpha + \beta) = \cos(\alpha)\cos(\beta) - \sin(\alpha)\sin(\beta)$

Riguardate queste e altre formule su YouMath e fare esercizio....

Numeri complessi

Abbiamo finito? Beh, no, perché non possiamo fare la radice quadrata di un numero negativo. Ma possiamo estendere un'ultima volta i numeri, includendo quelli complessi. Ovvero definiamo l'unità immaginaria

$$i = \sqrt{-1}$$

e supponiamo che ogni numero sia rappresentabile con una parte reale, ed una immaginaria

$$z = x + iy$$

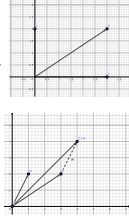
Trattando i come se fosse un simbolo (una variabile), tranne che $i^2 = -1$.

Numeri complessi come punti nel piano

Dato che un numero complesso è dato in realtà da due numeri reali ("complesso" non vuol dire complicato, ma composto), si può vedere un numero $z = x + iy$ come un punto nel piano di coordinate (x, y) o meglio come un vettore.

Due numeri complessi sono uguali se sono uguali le loro parti reali e immaginarie.

La somma di due numeri complessi è equivalente alla somma di due vettori.



Numeri complessi in coordinate polari

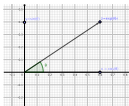
Dato che un numero complesso è simile ad un vettore, possiamo esprimerlo in coordinate polari indicando il suo modulo ρ e l'angolo θ . Abbiamo

$$z = \rho(\cos(\theta) + i \sin(\theta))$$

Conviene definire l'esponenziale complesso

$$e^{i\theta} \equiv \cos(\theta) + i \sin(\theta)$$

che semplifica notevolmente i calcoli.



Esponenziali complessi

Gli esponenziali complessi sono giustificati da:

- L'equazione differenziale $\ddot{x} = -\omega^2 x$ ha come soluzione sia $x(t) = A \sin(\omega t) + B \cos(\omega t)$ ma anche $x(t) = A \exp(i\omega t) + B \exp(-i\omega t)$.
- Formule di somma e sottrazione di angoli: se $\alpha = \beta + \gamma$,

$$\exp(i\alpha) = \cos(\alpha) + i \sin(\alpha) = \exp(i\beta)\exp(i\gamma) = (\cos(\beta) + i \sin(\beta))(\cos(\gamma) + i \sin(\gamma)) = \cos(\beta)\cos(\gamma) - \sin(\beta)\sin(\gamma) + i(\sin(\beta)\cos(\gamma) + \cos(\beta)\sin(\gamma))$$

Da cui, identificando parti reali e immaginarie

$$\cos(\alpha) = \cos(\beta)\cos(\gamma) - \sin(\beta)\sin(\gamma)$$

$$\sin(\alpha) = \sin(\beta)\cos(\gamma) + \cos(\beta)\sin(\gamma)$$

2.3 Il piano cartesiano

Abbiamo detto che i numeri reali sono continui. Dato che in principio posso fare la stessa cosa con lo spazio e il tempo, viene naturale pensare di usare i numeri reali per misurare queste due quantità. Posso anche pensare di descrivere il moto di un oggetto (o l'andamento di una qualsiasi quantità) nel tempo o nello spazio, scrivendo $x = x(t)$ o $y = y(x)$, intendendo che per ogni valore di t (o di x), almeno in certi intervalli, posso ottenere uno e un solo valore della variabile dipendente. Sto introducendo il concetto di funzione, di cui parleremo più avanti. Per esempio, posso pensare che $y = 3x$ sia una relazione che vale per ogni valore di x , e non solo una equazione da risolvere. Così posso mettermi a giocare con le funzioni, e anche rappresentarle in un grafico. È lo studio delle funzioni (che pure vedremo dopo).

Dai numeri alle grandezze fisiche

In fisica i numeri si usano per esprimere delle grandezze fisiche, è quindi importante dare, oltre al valore, l'unità di misura: 1 cm, 1 s, 1 m, 1 kg...

Si noti che l'unità di misura si rappresenta con un font dritto, non corsivo per distinguerle dalle variabili: 5 s sono cinque secondi, 5s sono 5 volte la variabile s.

Però, una volta che si è detto quale unità di misura si usa, si possono esprimere le grandezze fisiche come numeri.

Questo è particolarmente importante quando si visualizzano i dati in un grafico: basta indicare l'unità di misura vicino all'asse.

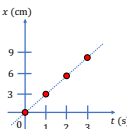
Grafici

Supponiamo di aver misurato le seguenti coppie di tempo/posizione

| t (s) | x (cm) |
|-------|--------|
| 0 | 0 |
| 1 | 3 |
| 2 | 6 |
| 3 | 9 |

Possiamo ovviamente riportare i punti su un grafico. Si noti che la scala degli assi può anche essere diversa.

Vediamo adesso di studiare punti, rette ecc.



Anche se posso definire le funzioni in maniera astratta, per la fisica è molto conveniente "visualizzare" le funzioni, per fare ciò introduciamo il piano cartesiano.

Si tratta di un semplice foglio di carta quadrettata o millimetrata, oppure lo schermo di un computer, per esempio usando GeoGebra. Su tale grafico disegniamo due rette perpendicolari e definiamo per ogni asse una unità di misura (di solito la stessa per i due assi, ma può convenire usare unità distinte se gli assi rappresentano quantità diverse o se l'intervallo di variazione dei dati che vogliamo rappresentare è molto diverso).

Un punto su tale grafico rappresenta una coppia di numeri (x, y) . La coordinata x rappresenta la distanza (in unità di misura x) del punto dall'asse y e viceversa per la coordinata y . Per il teorema di Pitagora, per cui, per esempio, la distanza d tra un punto (x, y) e l'origine $(0, 0)$ è $d = \sqrt{x^2 + y^2}$.

Nulla vieta di aggiungere altri assi, per esempio z per l'asse verticale. Si possono anche avere più di tre assi, anche se ovviamente non si possono visualizzare in contemporanea. Per esempio, se voglio rappresentare

la posizione di quattro corridori di una gara rispetto al tempo, avrò in linea di principio un asse per il tempo e quattro assi per la loro posizione, che rappresenterò probabilmente usando un solo asse e quattro colori diversi.

L'asse orizzontale rappresenta la variabile indipendente, t o x , e quello verticale la variabile dipendente, $x(t)$ o $y(x)$.

2.3.1 Vettori

Nel seguito faremo essenzialmente riferimento alla geometria sul piano e nello spazio tridimensionale. Gli esempi e le introduzioni quando possibile verranno presentati su un piano.

Prendiamo un piano, una origine O e due assi ortogonali, su cui riportiamo una scala delle distanze. Per convenzione questi assi si chiamano asse delle ascisse (x) e asse delle ordinate (y). Nello spazio aggiungiamo anche un terzo asse perpendicolare (z).

Iniziamo identificando i punti del piano P con i vettori (freccie) che vanno dall'origine O al punto P . Useremo per indicare i punti del piano o dello spazio le lettere maiuscole.

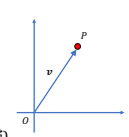
L'opposto di un vettore P lo si indica con $-P$ e denota un vettore che ha lo stessa lunghezza e direzione, ma verso opposto (ovvero il punto simmetrico rispetto all'origine degli assi).

Punti e vettori

Un punto P sul piano cartesiano viene normalmente associato a una coppia di numeri (le sue coordinate (x, y)), ma vediamo di ottenere questa rappresentazione a partire da dei concetti più fondamentali.

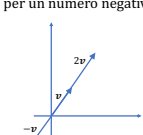
Associamo un punto P a un vettore (una freccia) che va dall'origine O fino a P .

Quando i vettori non sono indicati come punti (es. v), vanno marcati o in grassetto (sui libri) o con una freccia (\vec{v}).



Dilatazione e contrazione di vettori

I vettori si possono dilatare (moltiplicare per un numero maggiore di uno) e contrarre (moltiplicare per un numero positivo minore di uno), invertire (moltiplicare per un numero negativo)



La lunghezza di un vettore (norma) si indica con $\|v\|$ o con il simbolo non in grassetto (o senza freccia): v

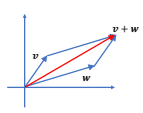
Un vettore a si può **moltiplicare per uno scalare** (un numero) c , intendendo che ca ha la stessa direzione di a , stesso verso se $c > 0$ o verso opposto se $c < 0$, e la cui norma vale ca .

Quindi possiamo sempre dire che $a = a\hat{a}$.

I **vettori applicati** a un punto sono dei vettori che, invece di "partire" dall'origine, partono da un punto (A), e quindi sono indicati da DUE vettori (il punto A di partenza e il punto P di arrivo del vettore). Si possono facilmente indicare questi vettori con la notazione $P - A$, che indica proprio la sottrazione tra P e A e quindi il vettore che parte da A e arriva a P . Il vettore "usuale" corrispondente al punto P lo possiamo indicare con $P - O$ indicando la sottrazione tra il vettore P e il vettore (nullo) O .

Somma di vettori

I vettori si possono sommare concatenandoli.



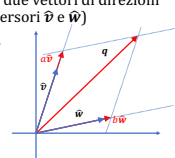
Quindi in generale, dati due vettori v e w e due numeri a e b posso costruire la combinazione lineare $av + bw$.

Versore e scomposizione di vettori

Un versore (indicato con \hat{v}) è un vettore di norma uno. Si può ottenere un versore da un vettore dividendolo per la sua norma: $\hat{v} = v/v$.

Posso anche fare l'operazione inversa: scomporre un vettore nella somma di due vettori di direzioni date (identificate da due versori \hat{v} e \hat{w})

Abbiamo che $q = a\hat{v} + b\hat{w}$.



Il **prodotto scalare** tra due vettori a e b , $a \cdot b$, è, appunto, uno scalare (ovvero un numero). È definito come il prodotto tra i moduli dei due vettori ed il coseno dell'angolo compreso:

$$a \cdot b = ab \cos(\alpha),$$

dove $\alpha \in [0, \pi)$ è l'angolo tra i vettori.

Se uno dei vettori è un versore, il prodotto scalare tra b e \hat{a} diventa la proiezione di b sulla direzione indicata da \hat{a} (altrimenti è la proiezione moltiplicata per la norma a).

Molto spesso fa comodo sapere quanto vale la proiezione di un vettore a lungo la direzione identificata da b , ovvero scomporre a nella componente a_{\parallel} parallela a b e in quella a_{\perp} perpendicolare a b .

Usando il prodotto scalare si ottiene $a_{\parallel} = (a \cdot b)b/b^2$ e quindi $a_{\perp} = a - a_{\parallel}$.

In questa maniera si può per esempio costruire una base ortonormale a partire da un insieme di vettori qualsiasi (linearmente indipendenti) a_1, a_2, \dots (procedura di Gram-Schmidt):

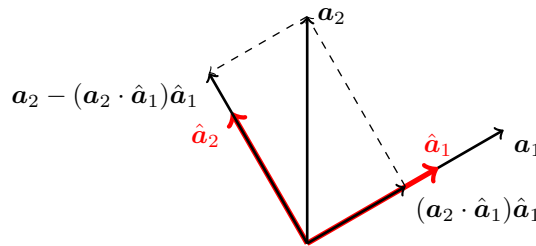
1. Il primo vettore \mathbf{a}_1 viene semplicemente normalizzato:

$$\hat{\mathbf{e}}_1 = \frac{\mathbf{a}_1}{a_1} = \frac{\mathbf{a}_1}{\sqrt{\mathbf{a}_1 \cdot \mathbf{a}_1}}.$$

2. Al secondo vettore si sottrae la proiezione sulla direzione del primo versore e si normalizza

$$\begin{aligned} \mathbf{a}_2 - (\mathbf{a}_2 \cdot \hat{\mathbf{a}}_1)\hat{\mathbf{a}}_1; \\ \hat{\mathbf{e}}_2 = \frac{\mathbf{e}_2}{e_2}. \end{aligned}$$

3. Al terzo vettore si sottraggono le proiezioni lungo le direzioni dei primi due versori e si normalizza, e così via..



Prodotto scalare

Dati due vettori \mathbf{v} e \mathbf{w} posso costruire il loro prodotto scalare $\mathbf{v} \cdot \mathbf{w} = vw \cos(\alpha)$, dove α è l'angolo tra i vettori.

Se uno dei due vettori è un versore, il prodotto scalare dà la proiezione del secondo vettore sul versore. Quindi la scomposizione di un vettore si può scrivere $\mathbf{q} = (\mathbf{q} \cdot \hat{\mathbf{v}})\hat{\mathbf{v}} + (\mathbf{q} \cdot \hat{\mathbf{w}})\hat{\mathbf{w}}$.

Sempre prodotto scalare

Il prodotto scalare è distributivo rispetto alla somma di vettori: $\mathbf{q} = \mathbf{v} + \mathbf{w}$; $\mathbf{q} \cdot \mathbf{z} = (\mathbf{v} + \mathbf{w}) \cdot \mathbf{z} = \mathbf{v} \cdot \mathbf{z} + \mathbf{w} \cdot \mathbf{z}$.

Si può definire quindi la norma di un vettore sulla base del suo prodotto scalare con se stesso:

$$\|\mathbf{v}\| = v = \sqrt{v^2} = \sqrt{\mathbf{v} \cdot \mathbf{v}}$$

Componente parallela e perpendicolare

Quindi dato un vettore \mathbf{q} e un versore $\hat{\mathbf{v}}$, si può scomporre \mathbf{q} in una componente parallela a $\hat{\mathbf{v}}$, $\mathbf{q}_\parallel = (\mathbf{q} \cdot \hat{\mathbf{v}})\hat{\mathbf{v}}$ e in una perpendicolare $\mathbf{q}_\perp = \mathbf{q} - (\mathbf{q} \cdot \hat{\mathbf{v}})\hat{\mathbf{v}}$

Nel caso in cui lo spazio sia a più di due dimensioni, la componente perpendicolare si può ancora scomporre in altre direzioni.

Ortonormalizzazione di Gram-Schmidt

Questa considerazione è la base della procedura di ortonormalizzazione di Gram-Schmidt, che consente di ottenere, dato un insieme di vettori linearmente indipendenti, un insieme di versore ortogonali tra loro, ovvero una base. L'idea è semplice, dati $\mathbf{v}_1, \mathbf{v}_2, \mathbf{v}_3$, si normalizza il primo: $\hat{\mathbf{e}}_1 = \mathbf{v}_1 / v_1$, quindi si sottrae al secondo la sua proiezione sul primo e si normalizza

$$\hat{\mathbf{e}}_2 = \frac{\mathbf{v}_2 - (\mathbf{v}_2 \cdot \hat{\mathbf{e}}_1)\hat{\mathbf{e}}_1}{\|\mathbf{v}_2 - (\mathbf{v}_2 \cdot \hat{\mathbf{e}}_1)\hat{\mathbf{e}}_1\|}$$

E così via:

$$\hat{\mathbf{e}}_3 = \frac{\mathbf{v}_3 - (\mathbf{v}_3 \cdot \hat{\mathbf{e}}_1)\hat{\mathbf{e}}_1 - (\mathbf{v}_3 \cdot \hat{\mathbf{e}}_2)\hat{\mathbf{e}}_2}{\|\mathbf{v}_3 - (\mathbf{v}_3 \cdot \hat{\mathbf{e}}_1)\hat{\mathbf{e}}_1 - (\mathbf{v}_3 \cdot \hat{\mathbf{e}}_2)\hat{\mathbf{e}}_2\|}$$

Ovviamente lo si fa fare a un computer...

2.3.2 Riferimenti cartesiani

Fissare un riferimento cartesiano nello spazio significa fissare un punto \mathbf{O} detto origine e una base di versori ortogonali tra loro $\{\hat{\mathbf{e}}_1, \hat{\mathbf{e}}_2, \hat{\mathbf{e}}_3\}$. I versori degli assi x, y e z si indicano anche con $\{\hat{\mathbf{i}}, \hat{\mathbf{j}}, \hat{\mathbf{k}}\}$, $\hat{\mathbf{i}} \cdot \hat{\mathbf{i}} = \hat{\mathbf{j}} \cdot \hat{\mathbf{j}} = \hat{\mathbf{k}} \cdot \hat{\mathbf{k}} = 1$, $\hat{\mathbf{i}} \cdot \hat{\mathbf{j}} = 0$, ecc.

Dato un vettore \mathbf{a} , definiamo le sue proiezioni sugli assi a_x, a_y, a_z come prodotto scalare con i versori

$$\begin{aligned} a_x &= \mathbf{a} \cdot \hat{\mathbf{i}}, \\ a_y &= \mathbf{a} \cdot \hat{\mathbf{j}}, \\ a_z &= \mathbf{a} \cdot \hat{\mathbf{k}}, \end{aligned}$$

e quindi possiamo scrivere

$$\mathbf{a} = a_x \hat{\mathbf{i}} + a_y \hat{\mathbf{j}} + a_z \hat{\mathbf{k}},$$

o, in generale,

$$\mathbf{a} = a_1 \hat{\mathbf{e}}_1 + a_2 \hat{\mathbf{e}}_2 + a_3 \hat{\mathbf{e}}_3.$$

Base canonica

A questo punto si può introdurre la base canonica del piano e dello spazio cartesiano, ovvero una coppia o tripletta di versore ortogonali che in fisica di solito si indicano con $\hat{\mathbf{i}}$ (asse x), $\hat{\mathbf{j}}$ (asse y) e $\hat{\mathbf{k}}$ (asse z). Ovviamente

$$\begin{aligned} \hat{\mathbf{i}} \cdot \hat{\mathbf{i}} = 1, \hat{\mathbf{i}} \cdot \hat{\mathbf{j}} = 0, \hat{\mathbf{i}} \cdot \hat{\mathbf{k}} = 0, \\ \hat{\mathbf{j}} \cdot \hat{\mathbf{j}} = 1, \hat{\mathbf{j}} \cdot \hat{\mathbf{i}} = 0, \hat{\mathbf{j}} \cdot \hat{\mathbf{k}} = 0, \\ \hat{\mathbf{k}} \cdot \hat{\mathbf{k}} = 1, \hat{\mathbf{k}} \cdot \hat{\mathbf{i}} = 0, \hat{\mathbf{k}} \cdot \hat{\mathbf{j}} = 0. \end{aligned}$$

Dato un vettore \mathbf{v} , possiamo scomporlo sulla base ottenendo le sue componenti (le coordinate del punto)

$$\mathbf{v} = v_x \hat{\mathbf{i}} + v_y \hat{\mathbf{j}} + v_z \hat{\mathbf{k}}$$

Con

$$v_x = \mathbf{v} \cdot \hat{\mathbf{i}}, \quad v_y = \mathbf{v} \cdot \hat{\mathbf{j}}, \quad v_z = \mathbf{v} \cdot \hat{\mathbf{k}}.$$

Ovviamente questa relazione vale solo se si includono le proiezioni su tutti gli assi.

Se il riferimento cartesiano è chiaro, si può indicare semplicemente le componenti $\mathbf{a} = (a_x, a_y, a_z)$.

Nel seguito quando indicheremo le coordinate dei vettori come coppie o triplette ordinate, non si farà distinzione tra la notazione di vettori riga o colonna.

I versori $\hat{\mathbf{i}}, \hat{\mathbf{j}}, \hat{\mathbf{k}}$, che individuano le direzioni degli assi, sono anche vettori, per cui abbiamo

$$\begin{aligned}\hat{\mathbf{i}} &= \hat{\mathbf{e}}_1 = (1, 0, 0), \\ \hat{\mathbf{j}} &= \hat{\mathbf{e}}_2 = (0, 1, 0), \\ \hat{\mathbf{k}} &= \hat{\mathbf{e}}_3 = (0, 0, 1).\end{aligned}$$

2.4 Prodotto scalare in coordinate

Se \mathbf{a} e \mathbf{b} sono espressi in componenti di una base ortonormale, abbiamo

$$\begin{aligned}\mathbf{a} \cdot \mathbf{b} &= (a_x \hat{\mathbf{i}} + a_y \hat{\mathbf{j}} + a_z \hat{\mathbf{k}}) \cdot (b_x \hat{\mathbf{i}} + b_y \hat{\mathbf{j}} + b_z \hat{\mathbf{k}}), \\ &= a_x b_x + a_y b_y + a_z b_z,\end{aligned}$$

usando le solite relazioni tra versori.

Si noti che il prodotto scalare non dipende dalla base in cui si esprimono i vettori.

Esempio: Quanto vale il prodotto scalare tra i vettori $\mathbf{a} = (1, 2, 5)$ e $\mathbf{b} = (3, 2, 4)$?

Svolgimento: $\mathbf{a} \cdot \mathbf{b} = 3 + 4 + 20 = 27$.

Dal teorema di Pitagora, la lunghezza a di un vettore \mathbf{a} è data da

$$a = \sqrt{\mathbf{a} \cdot \mathbf{a}} = \sqrt{a_x^2 + a_y^2 + a_z^2}.$$

Esempio: Quanto è lungo il vettore $\mathbf{a} = (1, 2, 5)$?

Svolgimento: $\mathbf{a} \cdot \mathbf{a} = 30$ quindi $a = \sqrt{30}$.

2.4.1 Angolo tra vettori

Il prodotto scalare può essere usato per trovare l'angolo tra due vettori, cosa che non è sempre immediata: $\cos(\alpha) = \mathbf{a} \cdot \mathbf{b} / ab$.

Esempio: Quanto vale l'angolo tra i vettori $\mathbf{a} = (1, 2, 5)$ e $\mathbf{b} = (3, 2, 4)$?

Svolgimento: Calcoliamoci intanto a e b : $a = \sqrt{30}$, $b = \sqrt{29}$; $\mathbf{a} \cdot \mathbf{b} = 27$ quindi $\alpha \simeq 23.7^\circ$ (consideriamo l'angolo tra due vettori sempre minore di π).

Chiaramente due vettori \mathbf{a} e \mathbf{b} (non nulli) sono perpendicolari se (e solo se) $\mathbf{a} \cdot \mathbf{b} = 0$.

2.4.2 Coseni direttori

Dato che le coordinate (a_x, a_y, a_z) di un vettore \mathbf{a} non sono altro che il prodotto scalare tra \mathbf{a} stesso e i versori degli assi, otteniamo che le coordinate divise per la norma del vettore danno i coseni degli angoli $\{\cos(\alpha_x), \cos(\alpha_y), \cos(\alpha_z)\}$ tra il vettore stesso e gli assi: $\cos(\alpha_x) = a_x/a$, ecc.

Abbiamo quindi $\cos^2(\alpha_x) + \cos^2(\alpha_y) + \cos^2(\alpha_z) = 1$, il che ci consente di trovare uno di questi coseni dati gli altri due.

Esempio: Un albero alto $\ell = 10$ m è investito da una raffica di vento che esercita una forza $\mathbf{F} = 1000$ N sulla chioma dell'albero. Trovare il momento \mathbf{M} della forza \mathbf{F} sapendo che l'albero è inclinato di un angolo $\beta = 10^\circ$ dalla verticale e che il piano verticale in cui giace è inclinato di un angolo $\gamma = 20^\circ$ rispetto alla direzione del vento. Si assuma che la forza sia esercitata solo sulla chioma e che questa sia puntiforme (!).

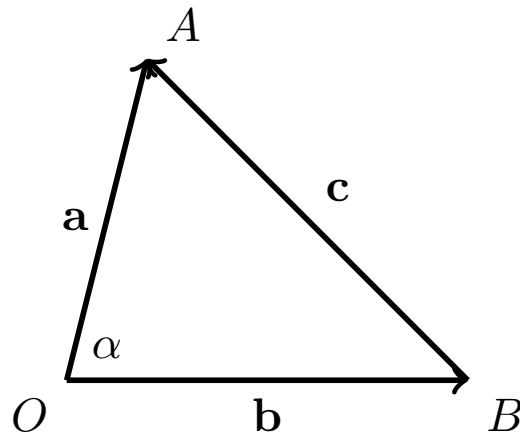
Svolgimento: Identifichiamo l'asse x con la direzione del vento, e poniamo l'origine degli assi alla base dell'albero. In questo sistema di riferimento, e tralasciando di indicare le unità di misura (MKS), la forza \mathbf{F} ha componenti $\mathbf{F} = (1000, 0, 0)$.

Chiamiamo \mathbf{P} la cima dell'albero. Abbiamo subito che $\alpha_z = \beta = 10^\circ$, quindi $P_z \simeq 9.85$. La proiezione dell'albero sul piano del suolo ha lunghezza $\ell' = \ell \sin(\beta) \simeq 1.74$, per cui $P_x = \ell \sin(\beta) \cos(\gamma) \simeq 1.63$, e $P_y = \ell \sin(\beta) \sin(\gamma) \simeq 0.10$.

Si può verificare che $P_x^2 + P_y^2 + P_z^2 \simeq \ell^2$. Il momento $\mathbf{M} = (\mathbf{P} - \mathbf{O}) \wedge \mathbf{F}$ è quindi $\mathbf{M} \simeq (0, 9850, -100)$ (in Newton per metro).

2.4.3 Teorema di Carnot

La definizione di norma di un vettore permette di ritrovare il teorema di Carnot, ovvero la generalizzazione del teorema di Pitagora per triangoli qualunque. Dato un triangolo identificato dai punti \mathbf{A} , \mathbf{B} e \mathbf{O} (ovvero di lati identificati dai vettori $\mathbf{a} = \mathbf{A} - \mathbf{O}$, $\mathbf{b} = \mathbf{B} - \mathbf{O}$, $\mathbf{c} = \mathbf{A} - \mathbf{B}$, abbiamo



$$\mathbf{c} = \mathbf{a} - \mathbf{b}.$$

Prendendo la norma al quadrato dei due termini si ha

$$c^2 = a^2 + b^2 - 2\mathbf{a} \cdot \mathbf{b},$$

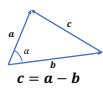
ovvero

$$c^2 = a^2 + b^2 - 2ab \cos(\alpha),$$

dove α è l'angolo tra i lati $\mathbf{A} - \mathbf{O}$ e $\mathbf{B} - \mathbf{O}$.

Teorema di Carnot

Come applicazione possiamo ottenere il teorema di Carnot. Dato un triangolo di lati a, b e c , visti come vettori abbiamo



Prendendo la norma (prodotto scalare con se stesso) otteniamo

$$c^2 = (a - b) \cdot (a - b) = a^2 + b^2 - 2ab \cos(\alpha)$$

che possiamo verificare nei casi $\alpha = \pi/2$ (teorema di Pitagora), nel caso $\alpha = 0$ (quadrato della differenza) e $\alpha = \pi$ (quadrato della somma).

Angolo tra i vettori

Un'altra applicazione è quella di ricavare l'angolo tra due vettori dati in coordinate. Supponiamo di avere $v = (1, -2, 3)$ e $w = (2, 0, 1)$. Qual è l'angolo tra loro? Dato che

$$v \cdot w = vw \cos(\alpha),$$

abbiamo

$$\cos(\alpha) = \frac{v \cdot w}{vw}$$

Nell'esempio $v = \sqrt{1+4+9} = \sqrt{14}$ e $w = \sqrt{4+0+1} = \sqrt{5}$, e inoltre $v \cdot w = 2 + 3 = 5$ per cui

$$\cos(\alpha) = \frac{5}{\sqrt{70}}, \alpha \approx 0.93 \text{ rad} \approx 53.2^\circ.$$

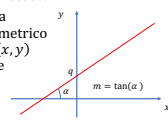
Luoghi geometrici

Dopo i punti (vettori) dobbiamo parlare di rette. L'espressione cartesiana di una retta è

$$ax + by + c = 0 \quad \text{o} \quad y = mx + q,$$

dove $q = -c/b$ è l'intercetta con l'asse y e $m = -a/b$ è il coefficiente angolare, ovvero la tangente dell'angolo della retta con l'asse x .

Questa espressione va letta così: la retta è il luogo geometrico (l'insieme) dei punti $P = (x, y)$ che soddisfano l'equazione di cui sopra.

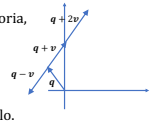


Luoghi geometrici

Ma vediamo di dare un significato geometrico alla retta. Per cominciare possiamo costruire una retta sommando a un vettore fisso un vettore moltiplicato per un numero arbitrario, ovvero

$$P = q + tv,$$

cosa che può essere comoda quando abbiamo una traiettoria, per esempio se q identifica la posizione di un corpo ad un certo istante e v la sua velocità e vogliamo vedere dove andrebbe se non ci fossero forze a deviarlo.



Luoghi geometrici

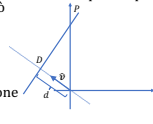
Un'altra rappresentazione della retta è il luogo geometrico dei punti P che hanno una proiezione costante su un certo versore \hat{v} , ovvero

$$P \cdot \hat{v} = d.$$

dove d è la distanza della retta dall'origine. Ovviamente l'equazione può essere moltiplicata per una costante λ , e quindi può diventare

$$P \cdot v = \lambda d,$$

con $v = \lambda \hat{v}$. Vediamo come si possono ottenere d e \hat{v} dall'equazione della retta.



Luoghi geometrici

Scrivendo $P = (x, y)$, $\hat{v} = (\alpha, \beta)$ e $v = (a, b)$ abbiamo

$$ax + by = \lambda d,$$

con $\lambda = \|v\| = \sqrt{a^2 + b^2}$. Confrontando con l'equazione della retta $ax + by + c = 0$, abbiamo

$$\alpha = \frac{a}{\sqrt{a^2 + b^2}}, \beta = \frac{b}{\sqrt{a^2 + b^2}}, d = \frac{-c}{\sqrt{a^2 + b^2}}$$

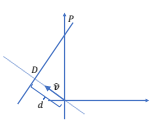
dove il segno di d permette di distinguere le rette che hanno la stessa distanza ma "stanno" da parti opposte rispetto all'origine.

Punto di minima distanza

Una applicazione interessante è quella di trovare il punto D della retta $ax + by + c = 0$ alla minima distanza dall'origine. Geometricamente è molto facile: $D = d \hat{v}$, e dato che conosciamo tutto abbiamo

$$D = (A, B)$$

$$A = -\frac{ac}{a^2 + b^2}$$

$$B = -\frac{ab}{a^2 + b^2}$$


Punto di minima distanza

Lo svolgimento per mezzo dell'analisi è più complicato. Prendiamo x come variabile indipendente, e $y = -\frac{c+ax}{b}$. La distanza al quadrato è

$$D^2 = x^2 + y^2 = x^2 + \frac{(c+ax)^2}{b^2},$$

che va derivata rispetto a x e azzerata per trovare il punto di minimo. Possiamo usare al posto di D^2 la quantità

$$Z^2 = b^2 D^2 = b^2 x^2 + (c+ax)^2$$

(tanto va messa a zero). Abbiamo

$$\frac{d}{dx} Z^2 = 2b^2 x + 2ac + 2a^2 x = 0$$

Da cui

$$x = -\frac{ac}{a^2 + b^2}, \quad y = -\frac{ab}{a^2 + b^2}.$$

2.5 Piano

Due vettori non paralleli identificano un piano (che passa per l'origine), che è il luogo dei punti che si ottengono da tutte le possibili combinazioni dei due vettori (in maniera simile a quello che si era fatto per una retta). Riprendiamo però l'argomento dopo aver introdotto il prodotto vettoriale.

2.6 Prodotto vettoriale

Il prodotto vettoriale è una un'operazione vettori in uno spazio euclideo tridimensionale. A differenza del prodotto scalare esso **genera un vettore e non uno scalare** (IMPORTANTE!!).

Indicheremo il prodotto vettoriale con il simbolo \times , es.

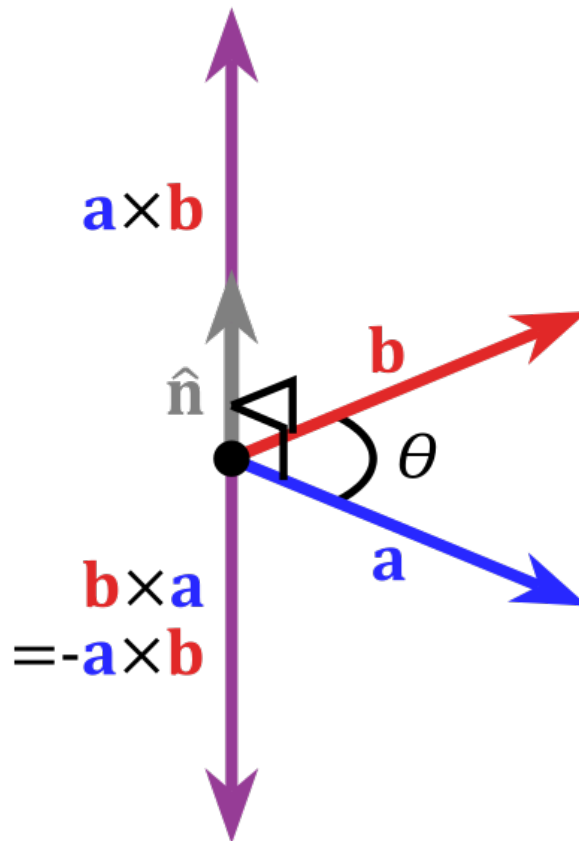
$$c = a \times b.$$

Il prodotto vettoriale, tra due generici vettori **non paralleli** a e b , è definito come il vettore c **ortogonale** sia ad a che a b tale che

$$c = a \times b = ab \sin(\theta) \hat{n},$$

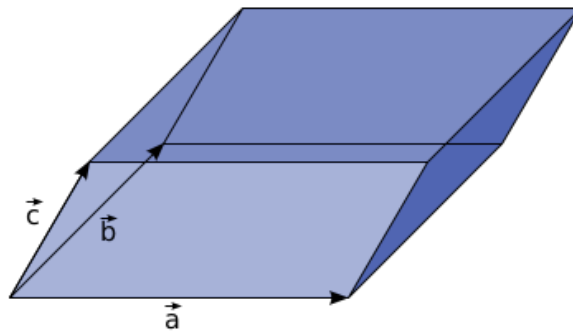
dove

θ è l'angolo tra a e b e \hat{n} è il versore perpendicolare al piano individuato da a e b . Dato che ci sono due versori perpendicolari ad un piano (opposti tra loro) si decide, **per convenzione**, la *regola della mano destra*, ovvero si sceglie \hat{n} in modo tale che i vettori a, b ed $c = a \times b$ siano orientati secondo un sistema destrogiro: si punta il pollice nella direzione del primo vettore, l'indice in quella del secondo, il medio dà la direzione del prodotto vettore, oppure si orientano le dita della mano destra lungo il primo vettore, e si ruotano verso il secondo vettore; il pollice dà la direzione di \hat{n} . Dato che l'orientamento del prodotto vettoriale dipende da una convenzione, c non è un vero vettore (per esempio si trasforma in maniera diversa dai vettori nelle riflessioni) e si chiama *pseudovettore*, ma è un artificio comodo per fare i calcoli. Le vere grandezze fisiche però alla fine non devono dipendere dalla scelta del sistema di riferimento, per cui si devono ottenere da operazioni che implicano un numero pari di pseudovettori.



Dalla definizione si vede che il *modulo* del prodotto vettoriale tra due vettori \mathbf{a} e \mathbf{b} è uguale all'*area del parallelogramma* avente lati \mathbf{a} e \mathbf{b} . Quindi il volume V del parallelepipedo dato tra tre vettori \mathbf{a} , \mathbf{b} e \mathbf{c} è dato dal modulo del prodotto misto tra questi vettori

$$V = |\mathbf{c} \cdot (\mathbf{a} \times \mathbf{b})|.$$



Dalla definizione si vede che il prodotto vettoriale non è simmetrico: cambia segno se si cambia l'ordine dei fattori

$$\mathbf{a} \times \mathbf{b} = -\mathbf{b} \times \mathbf{a}.$$

Dalla definizione si vede subito che il prodotto vettoriale sia lineare nei due vettori

$$(k\mathbf{a}) \times \mathbf{b} = k(\mathbf{a} \times \mathbf{b}),$$

e distributivo rispetto all'addizione (per entrambi i termini), ad esempio

$$(\mathbf{a} + \mathbf{c}) \times \mathbf{b} = \mathbf{a} \times \mathbf{b} + \mathbf{c} \times \mathbf{b}.$$

Per calcolare il prodotto vettoriale in coordinate cartesiane si possono usare le relazioni tra i versori degli assi:

$$\begin{aligned}\hat{i} \times \hat{j} &= \hat{k} \\ \hat{j} \times \hat{k} &= \hat{i} \\ \hat{k} \times \hat{i} &= \hat{j}\end{aligned}$$

e ovviamente quelle che si ottengono permutando l'ordine $\hat{i}, \hat{k}, \hat{j}$

$$\begin{aligned}\hat{j} \times \hat{i} &= -\hat{k} \\ \hat{k} \times \hat{j} &= -\hat{i} \\ \hat{i} \times \hat{k} &= -\hat{j}\end{aligned}$$

Esempio: Quanto vale il prodotto vettoriale \mathbf{c} tra $\mathbf{a} = (2, 2)$ e $\mathbf{b} = (-3, 4)$?

Svolgimento: I due vettori appartengono al piano xy , quindi \mathbf{c} è parallelo all'asse z . Cerchiamo di calcolarlo in due maniere diverse, dalla definizione intrinseca e usando le coordinate.

In maniera intrinseca

$$\mathbf{c} = \mathbf{a} \times \mathbf{b} = ab \sin(\theta) \hat{k},$$

quindi abbiamo bisogno di $a = 2\sqrt{2}$ e $b = 5$, e dell'angolo θ che possiamo ricavare dal prodotto scalare:

$$\begin{aligned}\cos(\theta) &= \frac{\mathbf{a} \cdot \mathbf{b}}{ab} = \frac{1}{5\sqrt{2}} \\ \sin(\theta) &= \sqrt{1 - \cos^2(\theta)} = \frac{7}{5\sqrt{2}}\end{aligned}$$

da cui

$$c = 14$$

In coordinate $\mathbf{a} = 2\hat{i} + 2\hat{j}$, $\mathbf{b} = -3\hat{i} + 4\hat{j}$ e quindi

$$\mathbf{c} = (8 + 6) \hat{k} = 14 \hat{k}$$

2.6.1 Vettori perpendicolari

Dato vettore $\mathbf{a} = (a_x, a_y)$ sul piano xy , il vettore perpendicolare $\mathbf{b} = (b_x, b_y)$ dev'essere tale da dare un prodotto scalare uguale a 0:

$$\mathbf{a} \cdot \mathbf{b} = a_x b_x + a_y b_y = 0$$

per cui \mathbf{b} deve avere componenti proporzionali a quelli di \mathbf{a} , scambiati tra loro e con uno dei coefficienti con il segno cambiato, ovvero

$$\mathbf{b} = \pm \alpha (a_y, -a_x).$$

2.6.2 Rotazioni sul piano

Consideriamo adesso un vettore $\mathbf{a} = (a_x, a_y)$ sul piano xy . Un vettore \mathbf{b} perpendicolare a \mathbf{a} , con la stessa norma di \mathbf{a} , ha componenti $\mathbf{b} = \pm (a_y, -a_x)$.

Si può in generale introdurre la rotazione di un angolo α tramite la matrice

$$M_\alpha = \begin{pmatrix} \cos(\alpha) & -\sin(\alpha) \\ \sin(\alpha) & \cos(\alpha) \end{pmatrix},$$

ovvero $\mathbf{b} = M_\alpha \mathbf{a}$ (in componenti).

2.7 Geometria del piano e dello spazio

Alcuni ripassi di geometria analitica.

Gli enti geometrici (rette, piani, curve, ecc.) sono luoghi geometrici, ovvero insiemi di punti che soddisfano certi criteri. In genere si considera un punto generico P di coordinate (x, y) , e si esprime il luogo geometrico come relazione tra x e y . Ovvero, una retta sul piano di equazione

$$ax + by + c = 0$$

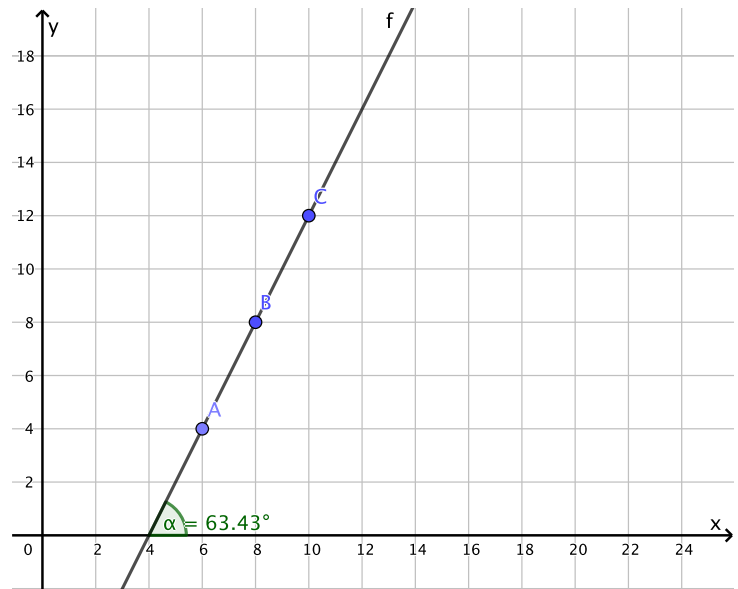
indica un insieme di punti (x, y) tali che le loro coordinate soddisfano la relazione indicata. Però i coefficienti dell'equazione (a, b, c) hanno anche un significato geometrico che può semplificare il calcolo oltre a costituire un ausilio mnemonico.

2.7.1 Retta nel piano

Data una relazione lineare $y = f(x)$, per esempio $y = 3x + 5$, l'idea è quella di rappresentare il luogo dei punti, ovvero l'insieme di punti che soddisfano tale relazione. Si può cominciare facendo una tavola di valori e riportandoli poi in grafico.

$$f: y = 2x - 8$$

| Nome | x | y |
|------|-----|-----|
| A | 6 | 4 |
| B | 8 | 8 |
| C | 10 | 12 |
| ... | | |

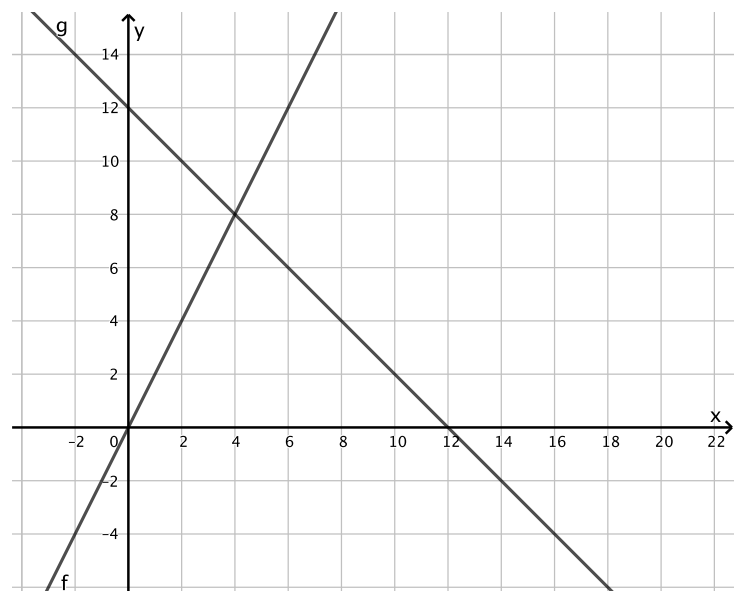


Come si vede, data una equazione tipo $y = mx + q$, si capisce che è quella di una retta se la variabile x compare solo al primo grado (o non compare, nel qual caso l'equazione rappresenta una retta orizzontale). La quantità q è l'intercetta della retta con l'asse y (ovvero ponendo $x = 0$ nell'equazione).

La quantità m stabilisce la "pendenza" della retta, $m = \tan(\theta)$, dove theta è l'angolo che la retta fa con l'asse delle x .

$$f: y = 2x$$

$$g: y = -x + 12$$



e ovviamente risolvendo il sistema si trova il punto di intersezione (4, 8).

La forma $y = mx + q$ non è la forma più generale, dato che non consente di indicare una retta verticale (che corrisponderebbe a $m = \infty$). Si può tutta via indicare una retta come $ax + by + c = 0$ che non ha più la forma di una funzione $y = f(x)$ quanto piuttosto quella di un luogo di punti (tutti quelli che soddisfano la condizione). Così se $b = 0$ abbiamo una retta verticale $x = -c/a$.

Adesso vediamo come si può dare un significato geometrico alle quantità a, b, c .

Una retta sul piano che passa per un punto Q , con direzione parallela ad un vettore V , può essere definita in maniera parametrica, utilizzando un parametro t , come il luogo geometrico dei punti P dati da:

$$P = Q + tV .$$

Si può pensare che Q sia il punto iniziale della traiettoria e V rappresenti la velocità con cui la retta viene percorsa. Eliminando t si ottiene l'usuale equazione della retta (che nel piano è un'equazione, nello spazio è dato da due equazioni: una retta è data dall'intersezione di due piani).

Esempio: Trovare l'equazione della retta nel piano che passa dal punto $P = (2, 1)$ e parallela al vettore $V = -\hat{i} + 5\hat{j}$.

Svolgimento: L'equazione parametrica per le due coordinate è

$$x = 2 - t \quad y = 1 + 5t$$

ed eliminando t si ottiene

$$5x + y = 11 .$$

Alternativamente, considerando un vettore W perpendicolare a V , la retta può essere definita come il luogo geometrico dei punti P tali che il vettore $P - Q$ è perpendicolare ad un dato vettore W , ovvero

$$(P - Q) \cdot W = 0 ,$$

dove ovviamente la retta passa per il punto Q . Si può semplificare il tutto usando un solo vettore D per identificare sia la perpendicolare alla retta che la distanza della retta dall'origine

$$(P - D) \cdot D = 0 ,$$

dove $D = (Q \cdot W)W/W^2$. Chiaramente possiamo moltiplicare l'equazione precedente per una costante α senza cambiare nulla.

Sostituendo le coordinate (in 2 dimensioni) si ottiene

$$\alpha D_x x + \alpha D_y y - \alpha D^2 = 0 .$$

Esempio: Trovare l'equazione della retta nel piano tale che il punto corrispondente alla la sua minima distanza dall'origine sia $D = (3, 2)$.

Svolgimento: Indichiamo un punto P sulla retta con le coordinate (x, y) . Quindi

$$(P - D) \cdot D = 3(x - 3) + 2(y - 2) = 0$$

da cui l'equazione cercata $D_x x + D_y y - D^2 = 0$.

$$3x + 2y - 11 = 0$$

2.7.2 Punto di una retta di minima distanza dall'origine

Quindi, data l'equazione di una retta nella forma $ax + by + c = 0$, otteniamo che $a = \alpha D_x$, $b = \alpha D_y$ e $c = \alpha D^2$, per cui $\alpha = -(a^2 + b^2)/c$ e $D^2 = c^2/(a^2 + b^2)$, $D = (a, b)/\alpha$.

Esempio: Data la retta $r : 3x + 4y - 3 = 0$, quale è il punto D di minima distanza di r dall'origine?

Svolgimento: $\alpha = 25/3$, $D = (0.36, 0.48)$, distante 0.6 dall'origine.

2.7.3 Piano nello spazio

Lo stesso vale senza problemi per un piano nello spazio. Il piano si può costruire come combinazione di due vettori A e B paralleli al piano e di un punto Q appartenente al piano stesso:

$$P = Q + uA + wB ,$$

dove, se serve, i parametri u e v possono essere eliminati dall'equazione.

Esempio: Un corpo di massa m al tempo $t_0 = 0$ possiede velocità $\mathbf{v}_0 = 3\hat{i} + 6\hat{j} + 4\hat{k}$, ed è nella posizione $\mathbf{P}_0 = 2\hat{i} + 3\hat{k}$. Il corpo è soggetto alla forza $\mathbf{F} = -4\cos(t)\hat{j}$ (non conservativa, variabile nel tempo). Tutte le grandezze sono espresse in unità MKS. Indicare il piano che contiene la traiettoria del corpo.

Svolgimento: I vettori \mathbf{v}_0 e \mathbf{F} identificano un piano, che deve ovviamente passare dal punto \mathbf{P}_0 . Non occorre inserire \mathbf{F} , che è variabile nel tempo e che quindi confonderebbe la soluzione, basta mettere un vettore parallelo a \mathbf{F} , come per esempio $\mathbf{T} = 4\hat{j}$. La traiettoria si svolge quindi nel piano $\mathbf{P} = \mathbf{P}_0 + u\mathbf{v}_0 + w\mathbf{T}$. Eliminando i parametri u e w si ottiene l'equazione del piano

$$2x - y - z = 7.$$

Oppure, come sopra, come luogo geometrico dei punti \mathbf{P} tali che $(\mathbf{P} - \mathbf{Q}) \cdot \mathbf{W} = 0$, o $(\mathbf{P} - \mathbf{D}) \cdot \mathbf{D} = 0$.

Esempio: Dato il piano $p: 3x + 4y + 5z - 3 = 0$, quale è il punto \mathbf{D} di minima distanza di p dall'origine?

Svolgimento: $\alpha = 50/3$, $\mathbf{D} = (0.18, 0.24, 0.3)$, distante circa 0.42 dall'origine.

Ci sono molte altre applicazioni

Esempio: Trovare l'asse del segmento che unisce i punti $\mathbf{A} = (1, 1)$ e $\mathbf{B} = (-1, 3)$.

Svolgimento: La retta passa per il punto mediano del segmento $\mathbf{C} = (\mathbf{A} + \mathbf{B})/2 = (0, 2)$ ed è perpendicolare al vettore $\mathbf{B} - \mathbf{A}$, quindi se $\mathbf{P} = (x, y)$ è un punto della retta

$$(\mathbf{P} - \mathbf{C}) \cdot (\mathbf{B} - \mathbf{A}) = 0,$$

da cui

$$-2x + 2y - 4 = 0.$$

2.7.4 Retta nello spazio

Una retta nello spazio è data dall'intersezione di due piani. La retta si può costruire parametricamente come si fa nel piano, solo che non si può ridurre ad una sola equazione eliminando t :

Esempio: Un corpo al tempo $t_0 = 0$ è nella posizione $\mathbf{P}_0 = (3, 2, 5)$ e ha velocità $\mathbf{v}_0 = 7\hat{j} - \hat{k}$. Non ci sono forze agenti sul corpo. Quale è la sua traiettoria?

Svolgimento: La traiettoria è data da

$$\mathbf{P} = \mathbf{P}_0 + t\mathbf{v}_0,$$

ovvero

$$x = 3 \quad y = 2 + 7t \quad z = 5 - t,$$

quindi dal sistema

$$r: \begin{cases} x = 3, \\ y + 7x = 37. \end{cases}$$

2.7.5 Distanza retta-origine nello spazio

Il punto della retta più vicino all'origine si trova componendo vettorialmente i due punti più vicini dei due piani.

Esempio: Data la retta

$$r: \begin{cases} x = 3, \\ y + 7x = 37. \end{cases}$$

trovare il punto \mathbf{D} di r più vicino all'origine.

Svolgimento: Per il piano $x = 3$ il punto \mathbf{D}_1 più vicino all'origine è ovviamente $\mathbf{D}_0 = (3, 0, 0)$. Per il piano $y + 7x - 37 = 0$ abbiamo $\alpha = 50/37$ e $\mathbf{D}_1 = (0, 5.18, 27.38)$, per cui $\mathbf{D} = (3, 5.18, 27.38)$, distante circa 0.28 dall'origine degli assi.

2.7.6 Punto di minima distanza su una retta/piano

Ovviamente spesso occorre trovare le distanze non dall'origine ma da un punto \mathbf{R} . Per fare questo basta considerare che la traslazione che porta l'origine \mathbf{O} nel punto \mathbf{R} (mantenendo gli assi paralleli a sé stessi) si

ottiene semplicemente sottraendo \mathbf{R} da tutti i punti. Quindi, data l'equazione della retta $ax + by + c = 0$ o del piano, si ottiene l'equazione della stessa nel sistema di riferimento traslato

$$a(x - R_x) + b(y - R_y) + c = 0,$$

si calcola il punto più vicino alla nuova origine (che coincide con \mathbf{R}) e quindi si ritrasla il tutto nel sistema di riferimento originale.

2.7.7 Distanza di un punto da una piano

Per trovare la distanza di un punto $Q = (Q_x, Q_y, Q_z)$ da un piano α di equazione $ax + by + cz = d$ si utilizza la proiezione ortogonale: sia P_0 un punto appartenente al piano, ricordiamo che $\mathbf{n} = (a, b, c)$ dà la direzione normale al piano, si ha quindi che la distanza $d(Q, \alpha)$ di Q dal piano è data dalla proiezione ortogonale di $Q - P_0$ lungo la direzione di \mathbf{n} , cioè $d(Q, \alpha) = |\langle (Q - P_0), \mathbf{n} \rangle| / \|\mathbf{n}\|$, sfruttando l'appartenenza di P_0 al piano α si ottiene $d(Q, \alpha) = |Q_x a + Q_y b + Q_z c - d| / \|\mathbf{n}\|$.

Esempio: Trovare la distanza di $Q = (1, 2, 3)$ dal piano $\alpha : x + y - z = 7$.

Svolgimento: Si trova $d(Q, \alpha) = |1 + 2 - 3 - 7| / \sqrt{3} = 7 / \sqrt{3}$

Per trovare la distanza di un punto $Q = (Q_x, Q_y, Q_z)$ da una retta r di equazioni parametriche $P_0 + t\mathbf{v}_r$ si utilizza, come abbiamo visto, il prodotto vettoriale: si ha $d(Q, r) = \|(Q - P_0) \wedge \mathbf{v}_r\| / \|\mathbf{v}_r\|$.

Scrivendo esplicitamente la norma del prodotto vettoriale risulta evidente che questa formula dà proprio la distanza del punto Q dalla retta r .

Esempio: Trovare la distanza di $Q = (1, 2, 3)$ dalla retta

$$r : \begin{cases} x = 2 - t \\ y = 1 + t \\ z = 4 - 2t \end{cases}$$

Svolgimento: Si ha $P_0 = (2, 1, 4)$ e $\mathbf{v}_r = (-1, 1, -2)$. Si trova $d(Q, r) = 2 / \sqrt{6}$.

Esempio: Data la retta (in 2 dimensioni) $y = 3x$, trovare il punto \mathbf{D} più vicino al punto $\mathbf{R} = (0, 3)$.

Svolgimento: L'equazione della retta nel sistema centrato in \mathbf{R} è $3x - y - 3 = 0$, da cui $\alpha = 10/3$. Il punto \mathbf{D}' più vicino all'origine \mathbf{R} è $\mathbf{D}' = (0.9, -0.3)$ e quindi la distanza $D' = \|\mathbf{D}' - \mathbf{R}\| \simeq 0.94$. Sommando poi le coordinate di \mathbf{R} si ottiene $\mathbf{D} = (0.9, 2.7)$.

2.8 Manipolazioni del sistema di coordinate

2.8.1 Cambiamento di base

Ci sono molte situazioni in cui non si riesce a trovare un sistema di coordinate *buono* per tutti gli aspetti del problema, per esempio perché una parte del sistema si sta spostando con un moto prefissato. In questi casi può convenire spostare l'origine e ruotare/dilatare gli assi.

Per esempio supponiamo (sul piano) di voler portare l'origine nel punto \mathbf{R} e di voler avere l'asse x coincidente con la retta $\mathbf{Q} - \mathbf{R}$.

La traslazione nel punto \mathbf{R} consiste semplicemente nel sottrarre le coordinate di \mathbf{R} da tutte le coordinate in gioco.

Esempio: Esprimere l'equazione della retta $\gamma : -3x + y = 5$ e del punto $\mathbf{Q} = (4, 3)$ nel sistema di assi traslato sul punto $\mathbf{R} = (1, 2)$.

Svolgimento: La traslazione è tale che $x' = x - 2$ e $y' = y - 1$, per cui, ottenendo x e y e sostituendo nell'equazione della retta si avrà $\gamma' : -3(x' + 1) + (y' + 1) = 5$, ovvero $\gamma' : -3x' + y' = 6$ e $\mathbf{Q}' = (3, 1)$.

Dopodiché si tratta semplicemente di trovare una rotazione/dilatazione S che faccia al caso nostro. Una maniera è quella di trovare l'angolo tra il punto $(1, 0)$ e il vettore \mathbf{Q}' , ovvero $\cos(\alpha) = Q'_x / Q'$ e $\sin(\alpha) = Q'_y / Q'$. Se poi vogliamo contrarre le distanze in modo che dopo l'operazione il punto \mathbf{Q} abbia coordinate $\mathbf{Q}'' = (1, 0)$, la matrice richiesta è

$$S = \frac{1}{Q'^2} \begin{pmatrix} Q'_x & -Q'_y \\ Q'_y & Q'_x \end{pmatrix}.$$

Esempio: Esprimere l'equazione della retta $\gamma: -3x + y = 5$ e del punto $\mathbf{Q} = (4, 3)$ nel sistema di assi traslato sul punto $\mathbf{R} = (1, 2)$ e ruotato in modo che l'unità di misura dell'asse x coincida con il vettore $\mathbf{Q} - \mathbf{R}$.

Svolgimento: La traslazione è già stata fatta nell'esercizio precedente. La matrice di rotazione cercata è

$$S = \frac{1}{10} \begin{pmatrix} 3 & -1 \\ 1 & 3 \end{pmatrix}.$$

La sua inversa (coincidente con la trasposta) tS dà la matrice del cambiamento di base (ovvero esprime i "vecchi" vettori nella nuova base).

Otteniamo ovviamente $\mathbf{Q}'' = S\mathbf{Q}' = (1, 0)$. Per ruotare la retta conviene trovare il punto \mathbf{D}' : $\alpha = -(a^2 + b^2)/c = 10/6$, $\mathbf{D}' = (-1.8, 0.6)$. Ruotando \mathbf{D}' si ottiene $\mathbf{D}'' = (-0.48, 0.36)$ e l'equazione della retta cercata è $\gamma'': (\mathbf{P}'' - \mathbf{D}'') \cdot \mathbf{D}'' = 0$ ovvero $4x'' + 3y'' = 3$.

Si noti che abbiamo usato la matrice trasposta: per ruotare un vettore di un angolo α in un dato un sistema di riferimento si usa M_α , per ruotare il sistema di riferimento si usa ${}^tM_\alpha$.

Nello spazio la situazione è simile (anche se più difficile da visualizzare).

Esempio: Dato il sistema di riferimento $\{O, \hat{i}, \hat{j}, \hat{k}\}$, trovare le equazioni parametriche delle retta

$$r: \begin{cases} x = 2 - t \\ y = 1 + t \\ z = 4 - 2t \end{cases}$$

nel nuovo sistema di riferimento $\{O', \hat{i}', \hat{j}', \hat{k}'\}$, ottenuto per mezzo della traslazione dell'origine nel punto $\mathbf{O}' = (1, -2, 1)$.

Svolgimento: In questi problemi si tratta di trovare le coordinate del punto $\mathbf{P}_0 = (2, 1, 4)$ e le componenti del vettore $\mathbf{v}_r = (-1, 1, -2)$ nel nuovo sistema di riferimento.

In questo caso bisogna occuparsi solo di $\mathbf{P}_0 \equiv \mathbf{P}_0 - \mathbf{O}$, dato che \mathbf{v}_r non dipende da \mathbf{O} .

Si ha $\mathbf{P}_0 - \mathbf{O}' = (\mathbf{P}_0 - \mathbf{O}) + (\mathbf{O} - \mathbf{O}')$, quindi le componenti di $\mathbf{P}_0 - \mathbf{O}'$ rispetto a $\{\hat{i}', \hat{j}', \hat{k}'\}$ sono $\mathbf{P}'_0 = (2, 1, 4) - (1, -2, 1) = (1, 3, 3)$.

La retta cercata ha equazione

$$r' = \begin{cases} x = 1 - t \\ y = 3 + t \\ z = 3 - 2t \end{cases}$$

Nel caso di rotazioni, bisogna tenere presente che una rotazione in cui un asse coordinato sta fisso si esprime con la matrice di rotazione M_α vista prima "immersa" in una generale matrice di rotazione che tiene "fermo" l'asse in questione. Per esempio, una rotazione di un angolo α intorno all'asse y è data dalla matrice

$$M_\alpha = \begin{pmatrix} \cos(\alpha) & 0 & -\sin(\alpha) \\ 0 & 1 & 0 \\ \sin(\alpha) & 0 & \cos(\alpha) \end{pmatrix}.$$

Esempio: Dato il sistema di riferimento $\{O, \hat{i}, \hat{j}, \hat{k}\}$, trovare le equazioni parametriche delle retta

$$r: \begin{cases} x = 2 - t \\ y = 1 + t \\ z = 4 - 2t \end{cases}$$

nel nuovo sistema di riferimento $\{O', \hat{i}', \hat{j}', \hat{k}'\}$, ottenuto per mezzo della traslazione dell'origine nel punto $\mathbf{O}' = (1, -2, 1)$, e di una rotazione di un angolo $\alpha = \pi/3$ attorno all'asse x .

Svolgimento: Abbiamo già visto la traslazione nell'esempio precedente.

La rotazione è espressa dalla matrice

$$M_\alpha = \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & 1/2 & -\sqrt{3}/2 \\ 0 & \sqrt{3}/2 & 1/2 \end{pmatrix}.$$

Usando la sua trasposta otteniamo le coordinate di \mathbf{P}_0'' nel nuovo sistema di riferimento: $\mathbf{P}_0'' = (1, 3(1 + \sqrt{3} + 1)/2, 3(1 - \sqrt{3})/2)$, mentre le componenti del vettore che dà l'orientazione della retta sono $\mathbf{v}_r'' = (-1, 1/2 - \sqrt{3}, -(1 + \sqrt{3}/2))$.

La retta r quindi nel nuovo sistema di riferimento ha equazione:

$$r'' : \begin{cases} x = 1 - t, \\ y = (3 + 3\sqrt{3})/2 + (1/2 - \sqrt{3})t, \\ z = (3 - 3\sqrt{3})/2 + (-\sqrt{3}/2 - 1)t. \end{cases}.$$

Come si vede, conviene spesso mantenere la retta sotto forma di equazione parametrica (il che può avere anche un certo senso fisico)

2.8.2 Rotazioni generiche

Una rotazione generica può sempre essere scomposta in una serie di rotazioni intorno ai vari assi. Per esempio, nel caso in cui si voglia ruotare il sistema di coordinate in modo che l'asse x sia parallelo ad un certo vettore \mathbf{v} , conviene prima ruotare intorno all'asse z in modo da portare il vettore nel piano xy , e quindi ruotare intorno a y .

Esempio: Trovare la rotazione che porta l'asse x sul vettore $\mathbf{v} = (1, 1, \sqrt{6})$.

Svolgimento: Proiettiamo il vettore sul piano xy , trovando $\tilde{\mathbf{v}} = (1, 1, 0)$. La norma di $\tilde{\mathbf{v}}$ è $\tilde{v} = \sqrt{2}$. L'angolo α tra $\tilde{\mathbf{v}}$ e l'asse x è $\cos(\alpha) = \tilde{v}_x/\tilde{v} = \sqrt{2}/2$, ovvero $\alpha = \pi/4$. La matrice di rotazione corrispondente è

$${}^tM_\alpha = \begin{pmatrix} \sqrt{2}/2 & \sqrt{2}/2 & 0 \\ -\sqrt{2}/2 & \sqrt{2}/2 & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix}.$$

Applicando ${}^tM_\alpha$ a \mathbf{v} otteniamo $\mathbf{v}' = (\sqrt{2}, 0, \sqrt{6})$. La norma di \mathbf{v} è $v = 2\sqrt{2}$. L'angolo tra \mathbf{v}' e l'asse z è $\cos(\beta) = \sqrt{3}/2$, ovvero $\beta = \pi/6$. Occorre quindi ruotare intorno all'asse y di un angolo $\gamma = \pi/2 - \beta = \pi/3$, e la matrice corrispondente è

$${}^tM_\beta = \begin{pmatrix} 1/2 & 0 & \sqrt{3}/2 \\ 0 & 1 & 0 \\ -\sqrt{3}/2 & 0 & 1/2 \end{pmatrix}.$$

Quindi, calcolando ${}^tM = {}^tM_\beta {}^tM_\alpha$ si ha

$${}^tM = \begin{pmatrix} \sqrt{2}/4 & \sqrt{2}/4 & \sqrt{3}/2 \\ -\sqrt{2}/2 & \sqrt{2}/2 & 0 \\ -\sqrt{6}/4 & -\sqrt{6}/4 & 1/2 \end{pmatrix}.$$

2.8.3 Operatori e matrici

Operatori su vettori

Abbiamo visto che i vettori corrispondono ai punti del piano. Adesso consideriamo un operatore A che trasformi i vettori (o i punti), per esempio facendoli ruotare di un angolo α o espandendoli o "stiracchiandoli". Possiamo per esempio considerare cosa succede al quadrato che va da $(-1, -1)$ a $(1, 1)$

Operatori su vettori

Gli operatori possono essere lineari o no. Quelli lineari sono tali che

$$A(av + bw) = aAv + bAw$$
 ovvero trasformano rette in rette (una retta può essere scritta come $v + tw$, con t variabile)
 Gli operatori precedenti sono lineari, mentre per esempio questo non lo è.

Operatori su vettori

Una volta definita una base $(\hat{i}, \hat{j}, \hat{k})$, un vettore v può essere identificato dalle sue componenti

$$v = v_x \hat{i} + v_y \hat{j} + v_z \hat{k} \Rightarrow \begin{pmatrix} v_x \\ v_y \\ v_z \end{pmatrix}, v_x = v \cdot \hat{i}, \dots$$
 Lo stesso si può fare con un operatore, che diventa una matrice (ci limitiamo al piano per semplicità)

$$A \Rightarrow \begin{pmatrix} A_{xx} & A_{xy} \\ A_{yx} & A_{yy} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} a & b \\ c & d \end{pmatrix}$$
 dove $a = A_{xx} = \hat{i} \cdot (A\hat{i})$, $b = A_{xy} = \hat{i} \cdot (A\hat{j})$, ecc.

Operatori su vettori

Infatti, considerando $w = Av$, abbiamo
 $w = w_x \hat{i} + w_y \hat{j} = Av = A(v_x \hat{i} + v_y \hat{j}) = v_x A\hat{i} + v_y A\hat{j}$
 e quindi
 $w_x = w \cdot \hat{i} = \hat{i} \cdot w = v_x \hat{i} \cdot A\hat{i} + v_y \hat{i} \cdot A\hat{j} = A_{xx}v_x + A_{xy}v_y$
 ovvero, in coordinate

$$\begin{pmatrix} w_x \\ w_y \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} A_{xx} & A_{xy} \\ A_{yx} & A_{yy} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} v_x \\ v_y \end{pmatrix}$$
 dove il prodotto matrice per vettore (o matrice per matrice) si fa sommando "righe per colonne", praticamente è dato dal prodotto scalare dei vettori riga $(A_{xx} \ A_{xy})$ e $(A_{yx} \ A_{yy})$ per il vettore colonna $\begin{pmatrix} v_x \\ v_y \end{pmatrix}$.

Alcuni operatori/matrici notevoli

L'operatore identità \mathbb{I} è tale che $\mathbb{I}v = v$ e corrisponde alla matrice

$$\mathbb{I} = \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & 1 \end{pmatrix}$$
 La riflessione lungo l'asse x/y :

$$M_x = \begin{pmatrix} -1 & 0 \\ 0 & 1 \end{pmatrix}; M_y = \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & -1 \end{pmatrix}$$
 Rotazione (antioraria) di un angolo α :

$$R(\alpha) = \begin{pmatrix} \cos(\alpha) & -\sin(\alpha) \\ \sin(\alpha) & \cos(\alpha) \end{pmatrix}$$
 Riflessione rispetto all'origine:

$$M_{xy} = \begin{pmatrix} -1 & 0 \\ 0 & -1 \end{pmatrix} = M_x M_y = R(\pi)$$

Alcuni operatori/matrici notevoli

La composizione di due rotazioni è una rotazione (formule di somma degli angoli):

$$R(\alpha + \beta) = R(\alpha)R(\beta) = \begin{pmatrix} \cos(\alpha) & -\sin(\alpha) \\ \sin(\alpha) & \cos(\alpha) \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \cos(\beta) & -\sin(\beta) \\ \sin(\beta) & \cos(\beta) \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \cos(\alpha)\cos(\beta) - \sin(\alpha)\sin(\beta) & -\cos(\alpha)\sin(\beta) + \sin(\alpha)\cos(\beta) \\ \cos(\alpha)\sin(\beta) + \sin(\alpha)\cos(\beta) & -\sin(\alpha)\sin(\beta) + \cos(\alpha)\cos(\beta) \end{pmatrix}$$

$$= \begin{pmatrix} \cos(\alpha + \beta) & -\sin(\alpha + \beta) \\ \sin(\alpha + \beta) & \cos(\alpha + \beta) \end{pmatrix}$$
 Dilatazione (o contrazione) lungo l'asse x/y :

$$D_x = \begin{pmatrix} a & 0 \\ 0 & 1 \end{pmatrix}; D_y = \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & b \end{pmatrix}$$

Autovalori e autovettori

Un autovettore v della matrice A definisce una direzione che non viene cambiata dall'applicazione di A (v viene solo moltiplicato per una costante λ , detta autovalore)

$$Av = \lambda v$$
 Se una matrice ha tutti gli autovalori diversi da zero, è possibile definire una matrice di cambio di base U tale che

$$A = U\Lambda U^{-1}$$
 La matrice U è costruita prendendo come colonne le coordinate degli autovettori (ovvero, dato che $U^{-1}U = \mathbb{I}$, U^{-1} trasporta un autovettore (una colonna di U) in un vettore della base canonica, che viene poi moltiplicato per l'autovale e quindi "ritrasformato" nel vettore originario).

Autovalori e autovettori

Le matrici simmetriche hanno autovalori reali (possono averli anche quelle non simmetriche, ma in genere sono complessi).
 Inoltre per le matrici simmetriche la matrice del cambio di base è unitaria, ovvero

$$U^{-1} = U^T$$
 quindi, se A è simmetrica (e senza autovalori nulli)

$$A = U\Lambda U^T$$
 e Λ è diagonale e reale.

Operatori inversi

L'operatore identità \mathbb{I} è tale che $\mathbb{I}v = v$ e corrisponde alla matrice

$$\mathbb{I} = \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & 1 \end{pmatrix}$$
 L'operatore opposto A^{-1} (se esiste) è tale che

$$A^{-1}A = \mathbb{I}$$
 ed è utile (in forma matriciale) per esempio per risolvere sistemi lineari

$$A \begin{pmatrix} x \\ y \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} f \\ g \end{pmatrix} \Rightarrow \begin{pmatrix} x \\ y \end{pmatrix} = A^{-1} \begin{pmatrix} f \\ g \end{pmatrix}$$

Operatori inversi

Gli autovettori della matrice A e di A^{-1} coincidono e gli autovalori di A^{-1} sono gli inversi di quelli di A (ovviamente devono essere tutti diversi da zero, se no la matrice non è invertibile).

$$Av = \lambda v \Rightarrow (A - \lambda \mathbb{I})v = 0$$
 Dimostriamo che

$$\left(A^{-1} - \frac{1}{\lambda} \mathbb{I}\right)v = 0$$
 Dato che $A^{-1}A = \mathbb{I}$ abbiamo

$$\left(A^{-1} - \frac{1}{\lambda} A^{-1}A\right)v = A^{-1} \left(\mathbb{I} - \frac{1}{\lambda} A\right)v = 0$$

$$= -\frac{1}{\lambda} A^{-1}(A - \lambda \mathbb{I})v = 0$$

Operatori inversi

Per alcuni operatori la matrice inversa è semplice da trovare, per esempio per contrazioni, dilatazioni, rotazioni, riflessioni basta trovare la matrice dell'operazione opposta.
 La formula generale per calcolare la matrice inversa è un po' involuta, vedere su youmath.it o wikipedia.
 Per le matrici simmetriche si può anche usare la forma diagonale

$$A = U\Lambda U^T$$
 da cui

$$A^{-1} = U\Lambda^{-1}U^T$$
 dove Λ^{-1} è diagonale e formato dagli inversi degli autovalori di A .

Determinante

Vedendo una matrice come una serie di vettori, il determinante è il volume del "iper-parallelepipedo" formato da questi vettori (volume in 3D, superficie in 2D).
 In 2D il determinante è il prodotto vettoriale tra i due vettori (considerati come vettori 3D), in 3D è il prodotto misto $u \times v \cdot w$ (il prodotto vettoriale dà un vettore perpendicolare al piano contenente i due originali e di modulo pari all'area del parallelogrammo, il prodotto scalare finale dà il volume).

Determinante

Chiaramente se due vettori di un prodotto vettoriale/misto sono paralleli il risultato è zero (e anche se un vettore è nullo). Quindi se in una matrice due colonne sono proporzionali o c è anche solo una colonna nulla il determinante vale zero.
 Dato che il determinante della trasposta è uguale al determinante della matrice originale (vuol dire semplicemente prendere vettori riga invece di vettori colonna), lo stesso vale se due righe sono proporzionali o nulle.

Determinante

Risulta chiaro da questa interpretazione geometrica che il determinante non cambia se si cambia la base di riferimento, quindi il determinante è uguale al prodotto degli autovalori (nella base in cui una matrice è diagonale).
 Quindi una matrice ha autovalori non nulli (e quindi è invertibile) se il suo determinante è diverso da zero.
 Il calcolo del determinante (se non si vuole passare dagli autovalori) si può trovare su wikipedia (o fare il prodotto misto/vettoriale).
 Per una matrice 2x2 $A = \begin{pmatrix} a & b \\ c & d \end{pmatrix}$, $\det(A) = ad - bc$.

Determinante e autovalori

Il determinante serve anche per il calcolo degli autovalori, infatti la relazione

$$(A - \lambda \mathbb{I})v = 0$$
 si può interpretare pensando che la matrice $(A - \lambda \mathbb{I})$ sia formata da tre vettori riga tutti perpendicolari a v , quindi questi vettori non possono essere linearmente indipendenti e perciò

$$\det(A - \lambda \mathbb{I}) = 0$$
 il che ci dà un mezzo per calcolare i λ , che sono le radici di questo polinomio (detto polinomio caratteristico). Per $A = \begin{pmatrix} a & b \\ c & d \end{pmatrix}$ abbiamo

$$\lambda^2 - (a+d)\lambda + ad - bc = \lambda^2 - T\lambda + D = 0$$
 dove $T = \text{tr}(A) = a + d$ e $D = \det(A) = ad - bc$

$$\lambda = \frac{1}{2}(T \pm \sqrt{T^2 - 4D})$$
 Gli autovettori si trovano poi risolvendo $(A - \lambda \mathbb{I})v = 0$.

2.9 Funzioni

Supponiamo di riprendere con una telecamera (un telefonino) il moto di un oggetto, per esempio una palla lanciata per aria o semplicemente lasciata cadere da una certa altezza.

Supponiamo di essere abbastanza lontani dalla palla così che questa appaia come un punto, e possiamo trascurare i moti interni (per esempio, la rotazione). Si usa quindi l'approssimazione di *punto materiale*.

Possiamo facilmente *digitalizzare* l'immagine, per esempio usando il software **Tracker**. Se trascuriamo gli effetti di parallasse e le distorsioni della telecamera, e abbiamo l'accortezza di mettere una scala metrica sullo sfondo, possiamo ricavare la posizione dell'oggetto proiettato su un piano perpendicolare all'asse della telecamera. Sappiamo inoltre che le immagini sono prese a tempi costanti, per esempio ogni venticinquesimo di secondo.

Funzioni come vettori

Le funzioni $x(t)$ hanno molte caratteristiche simili ai vettori (anche se non sono delle "freccie"):

- Possono essere sommate e/o moltiplicate per una costante. Se $f(t)$ e $g(t)$ sono funzioni, allora $y(t) = af(t) + bg(t)$ è ancora una funzione.
- Si può definire un prodotto scalare usando il concetto di integrale (che vedremo più in là) $f \cdot g = \int f(t)g(t)dt$ su un dominio definito (che può essere anche infinito).

Funzioni come vettori

Assumiamo per il momento che il tempo t sia una variabile discreta $t = 1, 2, 3 \dots$ e che si osservi una quantità $x(t)$ in tali istanti

$$x(t) = (x(1), x(2), x(3) \dots) = (x_1, x_2, x_3 \dots).$$

Si può pensare a $x(t)$ come a un vettore in uno spazio a infinite dimensioni, e a $(x_1, x_2, x_3 \dots)$ come alle sue coordinate su una base di "versori" $e^{(1)} = (1, 0, 0, \dots)$, $e^{(2)} = (0, 1, 0, \dots)$, ... che sono funzioni tali che $e^{(i)}$ vale 1 al tempo $t = t_i = i$ e zero altrimenti. Come per i vettori abbiamo

$$x(t) = (x_1, x_2, x_3 \dots) = x_1 e^{(1)} + x_2 e^{(2)} + \dots$$

Questo concetto è importante quando vedremo come approssimare una funzione usando basi diverse da quella "canonica".

Se poi usiamo altre telecamere, posizionate su assi perpendicolari, possiamo facilmente ricavare la *legge oraria* del moto, che indichiamo con $\mathbf{P}_t = (x_t, y_t, z_t)$. Ho messo t come pedice perché in effetti noi abbiamo una collezione discreta di punti, presi per esempio ogni venticinquesimo di secondo, per cui $t = 0, 1, 2 \dots$ venticinquesimi. Ma se usiamo telecamere più veloci, ci rendiamo conto che finché rimaniamo nei limiti della fisica classica (velocità piccole rispetto a quella della luce e oggetti grandi rispetto ad un elettrone) possiamo considerare il tempo e lo spazio come continui, ovvero possiamo "infittire" i nostri punti a piacimento, ed ipotizzare che la dipendenza delle coordinate dal tempo sia rappresentabile come una *funzione* del tempo stesso. Indichiamo con $\mathbf{P}(t) = (x(t), y(t), z(t))$ la legge oraria corrispondente.

Se il moto si svolge lungo una retta parallela ad uno degli assi, diciamo l'asse z , ovviamente le coordinate x e y non varieranno nel tempo e possiamo tralasciare di indicarlo. Abbiamo un moto rettilineo, in una dimensione. Nel caso in cui il moto sia rettilineo ma non lungo un asse, non dobbiamo far altro che ruotare il nostro sistema di coordinate.

Similmente, un moto in cui una delle coordinate non varia si chiama moto su un piano (o moto piano).

Cominciamo a studiare i moti lungo un asse (z). Convieni visualizzare il moto come un grafo nel piano t, z (in cui il tempo sta sull'asse delle ascisse e z su quello delle ordinate).

Il moto più semplice è ovviamente $z = \text{costante}$, che corrisponde ad una retta orizzontale nel piano t, z . In questo tipo di moto l'oggetto sta semplicemente fermo.

Costruiamoci una casistica di legge orarie. Il secondo caso più semplice è $z(t) = at$, con a costante. Se $a > 0$, z aumenta quando aumenta t , viceversa se $a < 0$. Pensiamo alla relazione tra contachilometri e tachimetro di una macchina: se viaggiamo a velocità costante il conteggio dei chilometri aumenta regolarmente con il tempo. Definiamo la velocità v come rapporto tra spazio percorso e tempo trascorso: $v = \Delta z / \Delta t = (z(t + \Delta t) - z(t)) / \Delta t$.

Nel nostro caso $z = at$ abbiamo $v = (a(t + \Delta t) - at) / \Delta t = a$ e quindi la costante di proporzionalità a tra z e t è proprio la velocità.

Possiamo facilmente verificare che lo stesso vale per un'alegge leggermente più complicata $z = at + b$. La costante b non è altro che la posizione al tempo $t_0 = 0$, $z(0)$, che possiamo indicare con z_0 , e quindi possiamo scrivere usando dei simboli più facili da riconoscere

$$z = vt + z_0.$$

Passiamo ora a studiare il caso $z(t) = t^2$. In questo caso, la velocità vale

$$v = \frac{(t + \Delta t)^2 - t^2}{\Delta t} = 2t + \Delta t,$$

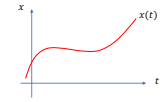
e quindi dipende dall'intervallo Δt scelto. Possiamo visualizzare graficamente questo punto. Se disegniamo una legge oraria $z(t)$ sul grafico, e prendiamo un intervallo Δt , vediamo che il corrispondente intervallo Δz varia a seconda della pendenza del grafico, e se il grafico non è rettilineo, anche a seconda dell'ampiezza di Δt .

Traiettorie e leggi orarie

Un punto $P = (x, y, z)$ nello spazio (o sul piano) descrive una traiettoria, e se la seguiamo nel tempo abbiamo la legge oraria

$$P(t) = \begin{pmatrix} x(t) \\ y(t) \\ z(t) \end{pmatrix}$$

Studiamo intanto il moto in una dimensione $x(t)$. Considereremo quasi sempre moti continui e "lisci".



Definiamo quindi la velocità come *limite* del rapporto $\Delta z / \Delta t$ per Δt che va a zero, ovvero in linguaggio simbolico

$$v = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{z(t + \Delta t) - z(t)}{\Delta t}.$$

Questo limite definisce la *derivata* di z rispetto a t , e viene indicata anche come

$$v = \frac{dz}{dt} = \dot{z}$$

(la prima notazione di derivata, quella con i differenziali, è dovuta a Leibniz).

Si noti che v (o \dot{z}) è in genere ancora una funzione del tempo, tranne che nel caso già visto di legge lineare.

Quindi, per il nostro esempio,

$$\frac{dt^2}{dt} = 2t.$$

La quantità dt indica il limite di Δt quando questo è molto piccolo, e si chiama anche *differenziale*. I fisici sono molto disinvolti ad usare il differenziale, ma di solito è possibile trattarlo come un incremento finito, per cui si può scrivere

$$\Delta z \simeq \dot{z} \Delta t,$$

o anche

$$z(t + \Delta t) \simeq z(t) + \dot{z} \Delta t, \tag{2.1}$$

il che come vedremo è molto comodo per approssimare le funzioni per piccoli incrementi. Se si vuole essere più accurati, si deve considerare che nello sviluppo (2.1) si sono trascurati termini ordine Δt^2 e superiori, che vanno a zero molto più velocemente di Δt .

Velocità

La velocità è intuitivamente lo spazio percorso in un intervallo di tempo. Consideriamo prima il moto a velocità v costante.

La legge oraria di $x(t) = mt + q$ è una retta.

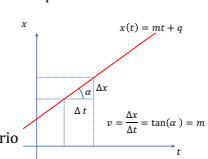
Per ogni intervallo di tempo Δt , lo spazio Δx percorso sarà

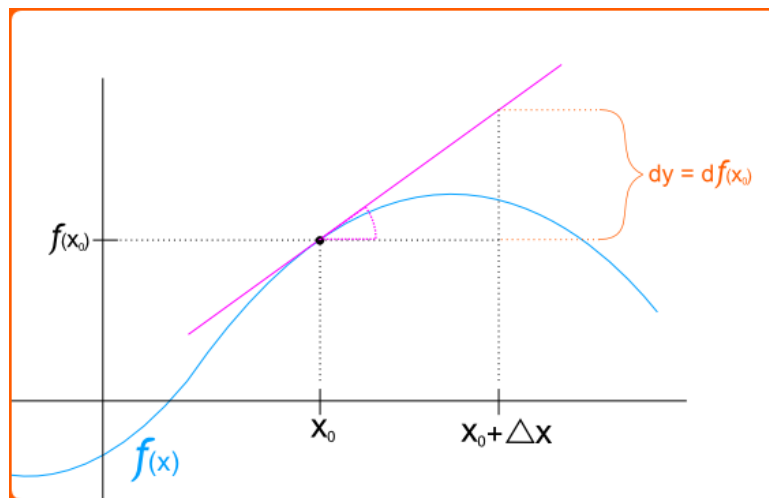
$$\Delta x = m \Delta t$$

e quindi

$$v = \frac{\Delta x}{\Delta t} = m,$$

ovvero la velocità è proprio la pendenza della retta.





Possiamo facilmente ricavarci le seguenti regole per la derivata:

$$\frac{dt^n}{dt} = nt^{n-1},$$

che è valida anche per n qualsiasi (negativo, frazionario, reale), per cui per esempio

$$\frac{d\sqrt{t}}{dt} = \frac{dt^{\frac{1}{2}}}{dt} = \frac{1}{2\sqrt{t}}$$

Un caso particolare è

$$\frac{d1}{dt} = \frac{dt^0}{dt} = 0.$$

Altre proprietà:

$$\frac{daz}{dt} = a \frac{dz}{dt},$$

con a non dipendente dal tempo (costante),

$$\frac{dz_1 + z_2}{dt} = \frac{dz_1}{dt} + \frac{dz_2}{dt},$$

da cui possiamo ricavare la legge già trovata

$$\frac{d(at + b)}{dt} = a \frac{dt}{dt} + b \frac{d1}{dt} = a.$$

2.9.1 Prodotti di funzioni

Se $z(t) = f(t) + g(t)$, quanto vale dz/dt ? Scriviamoci il rapporto incrementale

$$\begin{aligned} \frac{dz}{dt} &= \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{z(t + \Delta t) - z(t)}{\Delta t} \\ &= \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{f(t + \Delta t)g(t + \Delta t) - f(t)g(t)}{\Delta t} \end{aligned}$$

usando l'approssimazione (2.1) si ha

$$\begin{aligned} \frac{dz}{dt} &= \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{(f(t) + \dot{f}(t)\Delta t)(g(t) + \dot{g}(t)\Delta t) - f(t)g(t)}{\Delta t} \\ &= f(t)\dot{g}(t) + \dot{f}(t)g(t). \end{aligned}$$

o anche

$$\frac{dfg}{dt} = f \frac{dg}{dt} + \frac{df}{dt} g.$$

Per prima cosa si può notare che questa regola è consistente con quella del prodotto per una costante, infatti

$$\frac{daz}{dt} = \dot{a}z + a\dot{z},$$

e dato che a è costante, $\dot{a} = 0$ e rimane solo il secondo termine.

2.9.2 Composizione di funzioni

Possiamo usare lo stesso sviluppo per ricavarci la formula per le funzioni di funzioni, ovvero per

$$z(t) = f(g(t)),$$

che non è un caso particolare, perché per esempio $z(t) = \sqrt{t^2 + 2}$ può essere considerata la composizione di $f(t) = \sqrt{t}$ con $g(t) = t^2 + 2$.

Per la derivata

$$\begin{aligned} \frac{df(g(t))}{dt} &= \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{f(g(t + \Delta t)) - f(g(t))}{\Delta t}, \\ &= \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{f(g(t) + \dot{g}(t)\Delta t) - f(g(t))}{\Delta t}. \end{aligned}$$

Ora, $\dot{g}\Delta t$ è sempre una quantità piccola, essendo moltiplicata per Δt , e quindi si può riapplicare lo sviluppo

$$f(g(t) + \dot{g}(t)\Delta t) \simeq f(g(t)) + \dot{f}(g(t))\dot{g}(t)\Delta t,$$

ottenendo una formula che con la notazione di Leibniz è piuttosto semplice da ricordare

$$\frac{df}{dt} = \frac{df}{dg} \frac{dg}{dt},$$

come se fossero delle frazioni, dove ovviamente si deve valutare la derivata di f non in t , ma in $g(t)$.

Per esempio,

$$\frac{d\sqrt{t^2 + 2}}{dt} = \frac{1}{2\sqrt{t^2 + 2}} \cdot 2t = \frac{t}{\sqrt{t^2 + 2}}.$$

Altre informazioni sulla pagina di wikipedi <http://it.wikipedia.org/wiki/Derivata>.

2.9.3 Differenziali

Il differenziale di una funzione è la sua variazione per una variazione infinitesima dell'argomento, in pratica

$$df(x) = f'(x)dx,$$

il che è consistente con la notazione di Leibniz delle derivate,

$$df(x) = \frac{df(x)}{dx}dx,$$

praticamente basta semplificare il dx (ma non si può semplificare il "d", che non è una variabile ma un operatore e infatti non è scritto in corsivo).

In fisica si può giocare abbastanza liberamente con i differenziali tipo dx , per esempio semplificarli o spostarli dall'altra parte dell'uguale.

2.9.4 Derivata della funzione inversa

Per esempio, possiamo usarlo per trovare le derivate di alcune funzioni inverse, tipo $\arcsin(x)$. Per definizione

$$y = \arcsin(x) \Leftrightarrow x = \sin(y).$$

Differenziamo il secondo pezzo

$$dx = \cos(y)dy$$

da cui

$$\frac{dy}{dx} = \frac{1}{\cos(y)}.$$

Ma noi vogliamo la soluzione in termini di x , non di y . Possiamo però sfruttare l'identità trigonometrica $\sin^2(y) + \cos^2(y) = 1$ e ottenere

$$\frac{dy}{dx} = \frac{1}{\sqrt{1 - \sin^2(y)}},$$

e sostituire $\sin(y)$ con x , per cui

$$\frac{d \arcsin(x)}{dx} = \frac{1}{\sqrt{1 - x^2}}.$$

Un altro esempio:

$$y = \log(x) \Leftrightarrow x = e^y,$$

da cui

$$dx = e^y dy \longrightarrow \frac{dy}{dx} = \frac{d \log(x)}{dx} = \frac{1}{e^y} = \frac{1}{x}.$$

Più in generale possiamo dire che

$$\frac{dy}{dx} = \left(\frac{dx}{dy} \right)^{-1},$$

che sembra una stupidata (basta usare la derivata come una frazione), ma espressa con la notazione di Newton appare più complicata. Prendiamo una funzione (localmente) invertibile e derivabile (quindi, se continua, monotona nell'intervallo considerato)

$$y = f(x),$$

e definiamo la funzione inversa $x = f^{-1}(y)$.

La derivata della funzione inversa è

$$(f^{-1})'(y) = \frac{1}{f'(x)} = \frac{1}{f'(f^{-1}(y))} = (f'(f^{-1}(y)))^{-1},$$

dove l'ultima espressione è scritta apposta per apparire complicata...

2.10 Derivate da ricordare

Ecco una serie di derivate da memorizzare (alcune date senza dimostrazione):

$$\begin{aligned} \frac{dt^n}{dt} &= nt^{n-1} \\ \frac{d1}{dt} &= 0 \\ \frac{daz}{dt} &= a \frac{dz}{dt} \\ \frac{df+g}{dt} &= \frac{df}{dt} + \frac{dg}{dt} \\ \frac{df(g)}{dt} &= \frac{df}{dg} \frac{dg}{dt} \\ \frac{d(fg)}{dt} &= \dot{f}g + f\dot{g} \\ \frac{d(f/g)}{dt} &= \frac{d(fg^{-1})}{dt} \\ &= \dot{f}g^{-1} - \frac{f\dot{g}}{g^2} \\ &= \frac{\dot{f}g - f\dot{g}}{g^2} \\ \frac{df(at)}{dt} &= a\dot{f}(at) \\ \frac{df(t+a)}{dt} &= \dot{f}(t+a) \\ \frac{d \sin(t)}{dt} &= \cos(t) \\ \frac{d \cos(t)}{dt} &= -\sin(t) \\ \frac{d \tan(t)}{dt} &= \frac{1}{\cos^2(t)} \\ \frac{d \exp(t)}{dt} &= \exp(t) \\ \frac{d \log(t)}{dt} &= \frac{1}{t} \\ \frac{d \arcsin(t)}{dt} &= \frac{1}{\sqrt{1-t^2}} \\ \frac{d \arccos(t)}{dt} &= \frac{-1}{\sqrt{1-t^2}} \\ \frac{d \arctan(t)}{dt} &= \frac{1}{1+t^2} \end{aligned}$$

dove \log indica il logaritmo naturale, quello in base e .

Ecco anche alcuni sviluppi utili, indicando con $\varepsilon = \Delta t$ una quantità piccola,

$$\begin{aligned} f(t+\varepsilon) &\simeq f(t) + \dot{f}(t)\varepsilon \\ (1+\varepsilon)^n &\simeq 1 + n\varepsilon \\ \sin(\varepsilon) &\simeq \varepsilon \\ \log(1+\varepsilon) &\simeq \varepsilon \\ \exp(\varepsilon) &\simeq 1 + \varepsilon \end{aligned}$$

2.10.1 Accelerazione

L'accelerazione non è altro che la derivata della velocità v rispetto al tempo (e quindi la derivata seconda dello spazio rispetto al tempo), ovvero, indicandola con a ,

$$a(t) = \dot{v}(t) = \ddot{z}(t) = \frac{d^2z}{dt^2}.$$

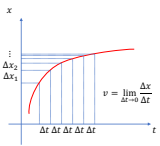
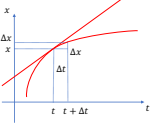
Quindi i moti a velocità costante $z(t) = vt + z_0$ con v costante, hanno accelerazione nulla, mentre quelli con accelerazione a costante (moto uniformemente accelerato) hanno

$$v(t) = at + v_0$$

$$z(t) = \frac{1}{2}at^2 + v_0t + z_0$$

come si può verificare derivando.

Si potrebbe continuare definendo le derivate dell'accelerazione, ma queste non hanno un nome particolare, perché come vedremo in fisica le accelerazioni sono legate alle forze, e bastano per determinare il moto degli oggetti.

| | | |
|---|---|--|
| <p>Velocità</p> <p>Nel caso generico, uguali intervalli di tempo non corrisponderanno più a uguali intervalli di spazio.</p> <p>Nell'esempio in figura si vede come gli intervalli percorsi diminuiscono: il corpo sta rallentando.</p> <p>Si definisce velocità istantanea $v(t)$ il limite della velocità media per intervalli di tempo sempre più piccoli</p> $v(t) = \dot{x} = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{\Delta x}{\Delta t}$ <p>si noti che $v(t)$ è ancora funzione del tempo.</p>  | <p>Velocità/derivata</p> <p>La velocità quindi è la derivata della funzione posizione rispetto al tempo.</p> <p>Graficamente la derivata è la pendenza della retta tangente a quel punto alla curva. Dato che $\Delta x = x(t + \Delta t) - x(t)$ si può anche scrivere</p> $v(t) = \dot{x} = \frac{dx}{dt} = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{x(t + \Delta t) - x(t)}{\Delta t}$  | <p>Derivate di base da ricordare</p> <p>$\frac{da}{dt} = 0$ ($a = \text{costante}$); $\frac{dt}{dt} = 1$, che sono casi particolari di $\frac{dt^n}{dt} = nt^{n-1}$.</p> <p>$\frac{d \sin(t)}{dt} = \cos(t)$, $\frac{d \cos(t)}{dt} = -\sin(t)$.</p> <p>$\frac{d \ln(t)}{dt} = \frac{1}{t}$, $\frac{d \exp(t)}{dt} = \exp(t)$.</p> |
| <p>Proprietà delle derivate</p> <p>linearità:</p> $\frac{d}{dt}(af(t) + bg(t)) = a \left(\frac{df(t)}{dt}\right) + b \left(\frac{dg(t)}{dt}\right) = a\dot{f} + b\dot{g}$ <p>derivata del prodotto</p> $\frac{d}{dt}(f(t)g(t)) = \left(\frac{df}{dt}\right)g(t) + f(t)\left(\frac{dg(t)}{dt}\right) = \dot{f}g + f\dot{g}$ <p>derivata di funzioni composte</p> $\frac{d}{dt}f(g(t)) = \left(\frac{df}{dg}\right)_{g=g(t)} \frac{dg}{dt}$ | <p>Esempi</p> $\frac{d}{dt} \sin(4t^2) = \left(\frac{d \sin(x)}{dx}\right)_{x=4t^2} \left(\frac{d4t^2}{dt}\right) = 4t \cos(4t^2)$ $\frac{d \cos(\omega t)}{dt} = -\omega \sin(\omega t)$ $\frac{d \cos(\alpha t^2)}{dt} = -2\alpha t \sin(\alpha t^2)$ $\frac{d}{dt} \sin(t) \cos(t) = \cos^2(t) - \sin^2(t) = \cos(2t)$ <p>ma del resto $\sin(t) \cos(t) = \left(\frac{1}{2}\right) \sin(2t)$ e</p> $\frac{d}{dt} \left(\frac{1}{2} \sin(2t)\right) = \cos(2t)$ | <p>Differenziale</p> <p>In fisica si può vedere la derivata nella notazione di Leibniz</p> $f'(x) = \frac{df}{dx}$ <p>"quasi" come una vera frazione, per cui $df = f'(x)dx$</p> <p>o anche</p> $f(x + dx) \approx f(x) + f'(x)dx$ <p>cosa che del resto si può ottenere dalla definizione di derivata, assimilando il Δx con il dx (e eliminando il "lim")</p> $f'(x) = \lim_{\Delta x \rightarrow 0} \frac{f(x + \Delta x) - f(x)}{\Delta x}$ |
| <p>Differenziale</p> <p>È in genere molto comodo poter approssimare le funzioni per piccole variazioni dell'argomento,</p> $\sin(x + \epsilon) \approx \sin(x) + \epsilon \cos(x)$ <p>e quindi</p> $\sin(\epsilon) = \sin(0 + \epsilon) \approx \epsilon$ $\exp(\epsilon) \approx 1 + \epsilon$ $(1 + \epsilon)^a \approx 1 + a\epsilon$ | <p>Derivata della funzione inversa</p> <p>La funzione inversa di $f(x)$ è una funzione $g(t)$ tale che $g(f(x)) = x$. La funzione inversa si indica anche come $f^{-1}(x)$ (che non è $\frac{1}{f(x)}$ a meno che non sia $f(x) = \frac{1}{x}$).</p> <p>Esempi: $y = \sin(x)$, $x = \arcsin(y)$; $y = \exp(x)$, $x = \ln(y)$; $y = x^2$, $x = \sqrt{y} = y^{\frac{1}{2}}$.</p> <p>Supponiamo di saper fare facilmente la derivata di una funzione, per esempio $y = \sin(x)$, $y' = \cos(x)$. Si può usare questa conoscenza per ottenere la derivata di $y = \arcsin(x)$?</p> | <p>Derivata della funzione inversa</p> <p>In maniera formale è semplice: dato $y = f(x)$, e $x = g(y) = f^{-1}(y)$, vogliamo</p> $\frac{dy}{dx} = \frac{1}{\frac{dx}{dy}}$ <p>dove la cosa difficile è poi esprimere il secondo membro in termini della x.</p> <p>Esempio: $y = \arcsin(x)$, $x = \sin(y)$.</p> $\frac{d \arcsin(x)}{dx} = \frac{1}{\frac{d \sin(y)}{dy}} = \frac{1}{\cos(y)} = \frac{1}{\sqrt{1 - \sin^2(y)}} = \frac{1}{\sqrt{1 - x^2}}$ |

Derivata della funzione inversa

Verifichiamo con qualche esempio:

$$y = \ln(x) \quad x = \exp(y)$$

$$\frac{d \ln(x)}{dx} = \frac{1}{\frac{d \exp(y)}{dy}} = \frac{1}{\exp(y)} = \frac{1}{x}$$

$$y = \sqrt{x} \quad x = y^2$$

$$\frac{d \sqrt{x}}{dx} = \frac{1}{\frac{d y^2}{dy}} = \frac{1}{2y} = \frac{1}{2\sqrt{x}}$$

Massimi e minimi

Abbiamo visto che la derivata di una funzione in un punto corrisponde alla tangente (trigonometrica) dell'angolo che la retta tangente (geometrica) alla curva fa con l'orizzontale

$$\left(\frac{df}{dx}\right)_{x=x_0} = f'(x_0) = \tan(\alpha)$$

Massimi e minimi

Quindi è possibile trovare massimi e minimi (e flessi orizzontali) di una funzione "abbastanza liscia" cercando i punti in cui si annulla la derivata.

Si può distinguere un massimo da un minimo o da un flesso studiando il segno della derivata vicino al punto estremo, o guardando il segno della derivata seconda.

Derivata seconda

La derivata seconda (che, se è dello spazio rispetto al tempo è l'accelerazione) è semplicemente la derivata della derivata e si indica con

$$y''(x) = \frac{d}{dx} \left(\frac{dy}{dx} \right) = \frac{d^2 y}{dx^2}$$

e ci dà informazioni sulla curvatura di una funzione.

Per esempio, per una parabola $y(x) = 3x^2$ abbiamo $y'' = 6 > 0$ e infatti la curva ha sempre una concavità rivolta verso l'alto.

Derivate e sviluppi

Una cosa molto utile da ricordare è che una funzione è localmente approssimata dalle sue derivate, nel senso che

$$f(x + \epsilon) \approx f(x) + \epsilon f'(x) + \frac{1}{2} \epsilon^2 f''(x) + \dots$$

o anche

$$f(x) \approx f(x_0) + f'(x_0)(x - x_0) + \frac{1}{2} f''(x_0)(x - x_0)^2 + \dots$$

e infatti le derivate delle due espressioni coincidono nel punto x_0 . Quindi al primo ordine una funzione è approssimabile da una retta, al secondo ordine da una parabola.

Massimi e minimi

Quindi se siamo nel punto di un massimo la derivata prima è zero e la seconda è negativa, se è un minimo la derivata prima è zero e la derivata seconda è positiva.

Occhio che massimi o minimi di una funzione non "liscia" (con punti angolosi o discontinuità, per esempio un valore assoluto) possono anche aversi per punti non corrispondenti allo zero della derivata. E il massimo o minimo assoluto in un intervallo potrebbe essere tra questi o stare sul bordo.

Esempio

Prendiamo per esempio $y = \sin(x)$. La sua derivata prima è $y' = \cos(x)$ e la derivata seconda è $y'' = -\sin(x)$.

Come si può verificare nella figura a lato, i massimi di $y(x)$ corrispondono a $y'(x) = 0$ e $y''(x) < 0$, e viceversa per i minimi.

2.11 Integrali

Ci troviamo spesso a conoscere la velocità o l'accelerazione di un oggetto, e a voler conoscere la legge oraria corrispondente, ovvero a voler compiere l'operazione opposta della derivata. Questa operazione si chiama *integrale*.

Bisogna per prima cosa tenere presente che la conoscenza della velocità non ci permette di ricavare completamente la legge del moto, infatti non possiamo in alcun modo ricavare la posizione di partenza. Quindi, se conosciamo la velocità dobbiamo conoscere la posizione di partenza, e se conosciamo l'accelerazione dobbiamo conoscere anche la posizione e la velocità di partenza.

Cominciamo da esempi facili. Se $v = 0$ chiaramente $z(t) = z_0$. Se $v = \text{costante}$, $z(t) = z_0 + vt$. In genere possiamo scrivere

$$z(t) = \int_0^t v(t') dt' + z_0, \tag{2.2}$$

dove la "S" allungata del segno di integrale sta per "somma". Infatti, se pensiamo a rappresentare $v(t)$ su un grafico, e partiamo dal tempo $t = 0$, la posizione al tempo Δt , $z(\Delta t)$ sarà data, sempre secondo lo sviluppo (2.1), da $z(\Delta t) \approx z_0 + v(0)\Delta t$, dato che $v = \dot{z}$. Iterando,

$$z(2\Delta t) \approx z_0 + v(0)\Delta t + v(\Delta t)\Delta t$$

ovvero, si può approssimare la posizione al tempo $t = n\Delta t$ sommando le espressioni $v(n'\Delta t)\Delta t$ per n' che va da 0 a n . La notazione (2.2) rappresenta questa somma nel limite $\Delta t \rightarrow 0$, indicata dalla presenza del dt' , e indicando con $t' = n'\Delta t$.

Diversamente dall'operazione di derivata, l'integrazione di una funzione "elementare", ovvero che ha un nome, può non essere esprimibile per mezzo di funzioni elementari (anche se la si può ricavare numericamente).

Integrali

Gli integrali possono servire a risolvere il problema inverso della derivata: se so per esempio che $y'(x) = 4x^2$, cosa posso dire su $y(x)$?

Nel seguito indichiamo con $F(x)$ una funzione e con $f(x)$ quella che può essere la sua derivata, ovvero vorremmo che

$$f(x) = \frac{dF(x)}{dx} = F'(x).$$

Ora, noi sappiamo che

$$f(x) = \frac{dF(x)}{dx} = \lim_{\Delta x \rightarrow 0} \frac{F(x + \Delta x) - F(x)}{\Delta x}$$

2.11.1 Integrali e derivate

Abbiamo definito l'integrale come limite di una somma per intervallini piccoli, $\Delta t \rightarrow 0$. Dato inoltre che consideriamo i Δt orientati (con segno), percorrendo all'inverso l'intervallo (ovvero scambiando gli estremi) l'integrale cambia segno

$$\int_a^b f(t) dt = - \int_b^a f(t) dt.$$

I due estremi di integrazione possono essere costanti, come in $\int_0^5 3t dt$ oppure variabili. In questo caso l'integrale è una funzione del suo estremo superiore (o di quello inferiore, o di tutti e due).

$$F(t) = \int_0^t f(t') dt'.$$

Si noti che la variabile di integrazione (il t') è una variabile che serve solo a fare la somma (come la i in $\sum_i \dots$), mentre la variabile "visibile" all'esterno è in questo caso quella degli estremi (la t).

Bisogna tenere presente che quando si deriva una funzione si perdono le informazioni sulle costanti additive, per cui

$$\frac{d(F(t) + a)}{dt} = \frac{dF(t)}{dt},$$

per cui se vogliamo usare una notazione compatta (integrale indefinito)

$$F(t) = \int f(t) dt$$

dobbiamo considerare che la $F(t)$ è definita a meno di una costante additiva.

L'integrale può essere considerato l'operazione inversa della derivata, Ovviamente

$$\frac{dF(t)}{dt} = \frac{d}{dt} \int_a^t f(t') dt' = f(t),$$

e

$$\int_0^t \frac{df}{dt'} dt' = f(t) - f(0).$$

Nelle equazioni del moto, la costante corrisponde alla posizione iniziale (se integriamo la velocità) o la velocità iniziale se integriamo l'accelerazione. Per esempio, in un moto con accelerazione $\ddot{x} = a$ costante, abbiamo

$$v(t) = \int_a^t a dt = at + v_0,$$

e

$$z(t) = \int_0^t v(t) dt = \int_0^t (at + v_0) dt = \frac{1}{2}at^2 + v_0t + z_0.$$

Come la derivata, anche l'integrale è un operatore lineare, ovvero $\int af(t)dt = a \int f(t)dt$ e $\int (f(t) + g(t))dt = \int f(t) + \int g(t)dt$.

2.11.2 Integrazione per parti

Dalla regola di derivazione del prodotto di funzioni

$$\frac{dfg}{dt} = \dot{f}g + f\dot{g}$$

abbiamo

$$\int \dot{f}g dt = fg - \int f\dot{g} dt,$$

ovvero, indicando con F la primitiva di f (sempre definita a meno di una costante), si ha

$$\int f\dot{g} dt = Fg - \int F\dot{g} dt.$$

Integrali

e quindi possiamo dire (fisicamente) che
 $\Delta F = F(x + \Delta x) - F(x) \approx f(x)\Delta x$,
 ovvero che $f(x)\Delta x$ dice quanto aumenta la F nell'intervallo Δx . Se adesso indichiamo con $F(x) = F(x_0 + n\Delta x)$ e $x_i = x_0 + n\Delta x$, abbiamo
 $F(x) - F(x_0) = \Delta F_0 + \Delta F_1 + \dots$
 $\approx f(x_1)\Delta x + f(x_2)\Delta x + \dots$
 ovvero
 $F(x) = F(x_0) \approx \sum_i f(x_i)\Delta x$.

2.11.3 Integrali da ricordare

Possiamo facilmente “ribaltare” alcune delle espressioni trovate per la derivata

$$\int a f(t) dt = a \int f(t) dt$$

$$\int (f(t) + g(t)) dt = \int f(t) dt + \int g(t) dt$$

$$\int f(at) dt = \frac{1}{a} \int f(x) dx \quad x = at, \text{ attenzione ai limiti}$$

$$\int f(t+a) dt = \int f(x) dx \quad x = t+a, \text{ attenzione ai limiti}$$

$$\int t^n dt = \frac{1}{n+1} x^{n+1} \quad n \neq -1$$

$$\int \frac{1}{t} dt = \log(t)$$

Per il resto vi rimando alla pagina di wikipedia <http://it.wikipedia.org/wiki/Integrale>.

2.11.4 Integrali come funzioni degli estremi

2.11.5 integrali come funzionali

Integrali

Passando al limite indichiamo la somma come

$$F(x) - F(x_0) = \int_{x_0}^x f(x') dx'$$

dove bisogna stare attenti perché la "x" dentro l'integrale non è la "x" che appare come estremo.

L'integrale rappresenta l'area sotto la curva, ma occhio che il valore può essere negativo sia perché $f(x) < 0$ sia perché $x < x_0$ e quindi i vari dx devono essere negativi.

Proprietà degli integrali

Se definisco

$$F(x) = \int_{x_0}^x f(x') dx'$$

abbiamo che

$$f(x) = \frac{dF(x)}{dx}$$

ma dato che le costanti spariscono nella derivata, tutte le funzioni del tipo $F(x) + c$ corrispondono alla stessa $f(x)$.

Poi ovviamente

$$\int_a^b f(x) dx = \int_a^c f(x) dx + \int_c^b f(x) dx,$$

sia se $a < c < b$ che negli altri casi.

Proprietà degli integrali

Da cui anche

$$\int_a^b f(x) dx = - \int_b^a f(x) dx.$$

L'integrale è lineare (come la derivata):

$$\int (af(x) + bg(x)) dx = a \int f(x) dx + b \int g(x) dx.$$

Integrali da ricordare

$$\int x^n dx = \frac{1}{n+1} x^{n+1} + c; \quad n \neq -1$$

$$\int x^{-1} dx = \ln(x) + c; \quad \int_{x_0}^x y^{-1} dy = \ln\left(\frac{x}{x_0}\right)$$

$$\int e^x dx = e^x + c; \quad \int e^{\omega x} dx = \frac{1}{\omega} e^{\omega x} + c;$$

$$\int \sin(x) dx = -\cos(x) + c; \quad \int \sin(\omega x) dx = \frac{1}{\omega} \cos(\omega x) + c;$$

$$\int \cos(x) dx = \sin(x) + c; \quad \int \cos(\omega x) dx = \frac{1}{\omega} \sin(\omega x) + c;$$

Metodi di risoluzione di integrali

Diversamente dalle derivate, gli integrali non si possono sempre esprimere come combinazione di funzioni conosciute (e molte funzioni sono definite a partire da integrali).

I metodi più semplici per provare a "manipolare" gli integrali sono la sostituzione e l'integrazione per parti.

Sostituzione

prendiamo per esempio

$$\int_a^b t \sin(\omega t^2) dt.$$

Se sostituiamo $y = \omega t^2$ abbiamo $dy = 2\omega t dt$ e il $t dt$ c'è già!

Con un po' di manipolazioni otteniamo

$$\int_a^b t \sin(\omega t^2) dt = \frac{1}{2\omega} \int_a^b \sin(\omega t^2) 2\omega t dt$$

$$= \frac{1}{2\omega} \int_{\omega a^2}^{\omega b^2} \sin(y) dy = \frac{1}{2\omega} (\cos(\omega a^2) - \cos(\omega b^2)).$$

Si noti che anche i limiti di integrazione sono stati sostituiti.

Integrazione per parti

dato che

$$\frac{d(FG)}{dt} = (FG)' = F'G + FG' = fG + Fg,$$

abbiamo che

$$\int_a^b fG = (FG)_a^b - \int_a^b Fg$$

Esempio:

$$\int_a^b t \sin(t) dt: G = t, f = \sin(t)$$

$$\int_a^b t \sin(t) dt = (-t \cos(t))_a^b + \int_a^b \cos(t) dt$$

$$= (-t \cos(t))_a^b + (\sin(t))_a^b.$$

Derivare per credere.

2.12 Equazioni differenziali

Il database delle derivate serve anche per risolvere le equazioni differenziali, ovvero quelle equazioni che mettono in relazione una funzione (incognita) con le sue derivate, e che tipicamente sono il prodotto della seconda legge di Newton, che dice che le accelerazioni (derivata seconda della posizione rispetto al tempo) è proporzionale alla somma delle forze, che a loro volta dipendono in genere dalla posizione e dalla velocità.

Le equazioni possono essere lineari (ovvero dipendere linearmente funzione e dalle sue derivate) o non lineari (e allora sono casini in genere). L'ordine di una equazione è uguale al massimo grado delle derivate.

Equazioni differenziali

In fisica e in molti altri contesti, accade che la variazione (nel tempo, per esempio) di una qualche quantità dipenda dalla quantità stessa.

Per esempio, abbiamo equazioni del tipo

$$\dot{x} = f(x, \dot{x}),$$

e vogliamo ottenere, se possibile, la forma esplicita di $x(t)$.

La soluzione di una equazione differenziale necessita della conoscenza delle condizioni iniziali, ovvero del valore di $x(0)$, $\dot{x}(0)$, ecc.

L'ordine di una equazione dipende dal massimo grado delle derivate presenti.

2.12.1 Equazioni differenziali lineari del primo ordine

Consideriamo intanto una equazione differenziale lineare del primo ordine, ovvero

$$\dot{y} = ay + b.$$

Per cominciare, possiamo eliminare le costanti perché possiamo supporre che $y = z + c$, con c costante, e quindi

$$\dot{z} = az + ac + b,$$

e possiamo scegliere c in modo che $ac = -b$ (questa si chiama *soluzione particolare*). Rimaniamo con

$$\dot{z} = az,$$

che si chiama *equazione generale*.

Qual è la funzione la cui derivata è proporzionale alla funzione stessa? Guardando la tabella della sezione 2.10 vediamo subito che è l'esponenziale, $z = \exp(at)$. Però potrebbe anche essere un suo multiplo, perché una costante può essere semplificata, quindi la soluzione del problema generale è $z = A \exp(at)$ e quindi

$$y(t) = A \exp(at) - \frac{b}{c}.$$

La regola da ricordare è: la soluzione di una equazione differenziale è data dalla soluzione generale (che dipende da tante costanti quanto è il grado dell'equazione) più una soluzione particolare (che di solito è una costante, e quindi si ottiene dall'equazione differenziale mettendo a zero le derivate).

Le costanti (A in questo caso) sono determinate dalle condizioni iniziali del moto. Infatti la stessa equazione può dare origine a vari moti diversi, a seconda di come si fa partire il sistema. Per esempio, un corpo appeso ad una molla può stare fermo se fatto partire dalla condizione di equilibrio, oppure può oscillare. Un corpo appeso a un pendolo (che dà una equazione non lineare) può oscillare ma anche ruotare.

In fisica la tipica equazione differenziale lineare del primo ordine è quella vista, con $a < 0$ che dà un moto esponenzialmente smorzato.

Equazioni differenziali lineari

Se le derivate della funzione incognita sono legate da relazioni lineari, l'equazione è lineare, ovvero del tipo

$$a \ddot{x} + b \dot{x} + cx + d = 0$$

I coefficienti a, b, c, d possono essere costanti o dipendere esplicitamente dal tempo.

Ci occuperemo qui sono di equazioni differenziali lineari a coefficienti costanti del primo e secondo ordine.

2.12.2 Equazioni differenziali lineari del secondo ordine (o più)

Prendiamo una tipica equazione della fisica (moto armonico):

$$\ddot{x} = ax,$$

dove abbiamo già eliminato le costanti. Possiamo ovviamente andare a cercare quale funzione ha una derivata seconda proporzionale alla funzione stessa, ma la regola generale è quella di trasformare una equazione di grado n in un sistema di n equazioni differenziali di primo grado, inserendo delle variabili accessorie, come per esempio $y = \dot{x}$:

$$\begin{cases} \dot{x} = y \\ \dot{y} = ax, \end{cases}$$

Ovvero possiamo considerare una equazione differenziale vettoriale

$$\dot{\mathbf{x}} = A\mathbf{x},$$

con A una matrice, in questo caso

$$A = \begin{pmatrix} 0 & 1 \\ a & 0 \end{pmatrix}.$$

Equazioni differenziali lineari

La soluzione dell'equazione differenziale completa è data dalla somma della soluzione dell'equazione omogenea più una soluzione particolare.

La soluzione dell'equazione omogenea è definita a meno di una costante moltiplicativa, dato che se $x(t)$ è soluzione di

allora $y(t) = Ax(t)$ è pure soluzione della stessa equazione.

Inoltre una equazione di ordine n possiede n soluzioni indipendenti.

Le costanti moltiplicative sono fissate dalle condizioni iniziali.

Per risolvere tale equazione vettoriale, si procede come nel caso delle equazioni algebriche, sezione 2.8.3, ovvero si cercano autovalori ed autovettori della matrice A . Se S è la matrice che permette di passare nella base degli autovettori, allora abbiamo che $SAS' = \Lambda$ è diagonale e quindi cambiando base, abbiamo che $\mathbf{z} = S\mathbf{x}$ e

$$\dot{\mathbf{z}} = \Lambda\mathbf{z}$$

si disaccoppia in n problemi separati. Dato che per ipotesi l'equazione era lineare, ogni problema separato è un problema tipo

$$\dot{z}_i = \lambda_i z_i$$

che sappiamo dare un'esponenziale, solo che in genere λ è un numero complesso. Ma noi sappiamo che le esponenziali di numeri immaginari altro non sono che seni e coseni, e quindi scrivendo

$$\lambda_i = \gamma_i + i\omega_i$$

otteniamo la soluzione generale

$$z_i = A_i \exp((\gamma_i + i\omega_i)t) = \exp((\gamma_i + i\omega_i)t + \phi_i) = \exp(\gamma_i t) (\cos(\omega_i t + \phi_i) + i \sin(\omega_i t + \phi_i)).$$

che poi va trasformata nella \mathbf{x} per imporre le condizioni iniziali (oppure si trasformano queste nella base \mathbf{z}).

Nel caso del moto armonico,

$$\ddot{x} = -\omega^2 x + c,$$

la soluzione è semplicemente

$$x(t) = C \sin(\omega t + \phi) - \frac{c}{\omega^2} = A \cos(\omega t) + B \sin(\omega t) - \frac{c}{\omega^2}.$$

Si noti che si è espresso la costante come $-\omega^2$ per enfatizzare il fatto che dev'essere negativa (altrimenti vengono delle esponenziali "normali").

2.12.3 Il ruolo della soluzione particolare

Attenzione: la soluzione particolare dà (se scelta come costante) la posizione di equilibrio, ovvero dove il sistema può stare a riposo (niente accelerazioni, $\ddot{x} = 0$).

Equazioni lineari del 1° ordine
 Le equazioni del 1° ordine sono del tipo $a\dot{x} + bx + c = 0$.
 La soluzione particolare è $x = -c/b$. L'equazione omogenea associata è $\dot{x} = -\frac{b}{a}x = -\gamma x$
 La funzione esponenziale è quella le cui derivate sono proporzionali alla funzione stessa, per cui $x(t) = A \exp(-\gamma t)$
 e la soluzione generale è (sostituendo)
 $x(t) = A \exp\left(-\frac{b}{a} t\right) - \frac{c}{b}$.

Equazioni lineari del 1° ordine
 $x(t) = A \exp\left(-\frac{b}{a} t\right) - \frac{c}{b}$.
 A seconda del segno di b/a si hanno comportamenti molto diversi:
 Se $b/a > 0$ la $x(t)$ converge (monotonicamente) alla soluzione particolare.
 Se $b/a < 0$ la $x(t)$ diverge all'infinito quando il tempo aumenta (converge alla soluzione particolare per $t \rightarrow -\infty$)

Equazioni lineari del 2° ordine
 Le equazioni del 2° ordine sono del tipo $a\ddot{x} + b\dot{x} + cx + d = 0$
 e sappiamo già come eliminare la costante $x_p = -\frac{d}{c}$.
 cerchiamo la soluzione dell'equazione omogenea associata
 $a\ddot{x} + b\dot{x} + cx = 0$
 come una esponenziale
 $x = e^{kt}$.
 Sostituendo otteniamo l'equazione algebrica $ak^2 + bk + c = 0$.

Equazioni lineari del 2° ordine
 La soluzione dell'equazione $ak^2 + bk + c = 0$
 è $k = \frac{-b \pm \sqrt{b^2 - 4ac}}{2a}$,
 ovvero due radici k_1 e k_2 .
 La soluzione dell'equazione omogenea è in genere $x(t) = A \exp(k_1 t) + B \exp(k_2 t)$
 di nuovo in cui A e B vengono fissate dalle condizioni iniziali dopo aver inserito la soluzione particolare.

Equazioni lineari del 2° ordine
 Si hanno comportamenti diversi a seconda del segno di $b^2 - 4ac$.
 Se $b^2 - 4ac > 0$ abbiamo due k reali, e prendiamo che $k_1 > k_2$.
 Se $k_1 > 0$, asintoticamente, per $t \rightarrow \infty$, l'esponenziale positiva domina (ovvio se $k_2 < 0$, ma in pratica anche se $k_2 > 0$), quindi praticamente abbiamo una divergenza esponenziale
 $x = A \exp(k_1 t)$
 (rispetto alla soluzione particolare).

Massimo dell'energia
 Questo è quello che succede nelle vicinanze di un punto instabile, tipo una pallina posta sopra un pallone: a meno di non metterla esattamente nel punto di equilibrio, la pallina si allontanerà (almeno inizialmente) seguendo una legge esponenziale.
 Infatti se un punto è un massimo dell'energia, avremo localmente $E(x) = E_0 - \frac{1}{2}\omega^2(x - x_0)^2$, E_0
 e dato che la forza è $f = -\frac{dE}{dx}$ da $f = ma = m\ddot{x}$
 abbiamo $\ddot{x} = \frac{\omega^2}{m}(x - x_0) \Rightarrow k_1 = \frac{\omega}{\sqrt{m}}$
 appross: $E = E_0 - \frac{1}{2}\omega^2(x - x_0)^2$

Equazioni lineari del 2° ordine
 Se $b^2 - 4ac < 0$ abbiamo due k complessi coniugati, ovvero $k = -\frac{b}{2a} \pm \frac{i\sqrt{4ac - b^2}}{2a} = -\gamma \pm i\omega$.
 La soluzione è $x(t) = e^{-\gamma t}(Ae^{i\omega t} + Be^{-i\omega t})$.
 Ricordiamo che $e^{i\omega t} = \cos(\omega t) + i\sin(\omega t)$.
 Le costanti A e B sono in genere complesse, in modo che $x(t)$, una volta imposta la soluzione particolare e le condizioni iniziali, sia reale.

Equazioni lineari del 2° ordine
 Possiamo quindi riportare tutto a numeri reali scrivendo $x(t) = e^{-\gamma t}(A \cos(\omega t) + B \sin(\omega t))$.
 Abbiamo quindi un moto oscillante che può essere divergente se $\gamma = \frac{b}{2a} < 0$
 o convergente nel caso opposto.
 Il caso convergente è tipico di un oscillatore armonico smorzato, come una molla in presenza di attrito viscoso o un'altalena per le piccole oscillazioni.

Oscillatore armonico
 Un caso interessante è quello dell'oscillatore armonico senza smorzamento:
 $\ddot{x} = -\omega^2 x$.
 La soluzione è $x(t) = A \cos(\omega t) + B \sin(\omega t)$, con $\dot{x}(t) = -A\omega \sin(\omega t) + B\omega \cos(\omega t)$,
 e possiamo studiare il ruolo delle condizioni iniziali:

| cond. iniziali | A | B | x(t) |
|------------------------------|-------|--------------|-------------------------------------|
| $x(0) = x_0, \dot{x}(0) = 0$ | x_0 | 0 | $x_0 \cos(\omega t)$ |
| $x(0) = 0, \dot{x}(0) = v_0$ | 0 | v_0/ω | $\frac{v_0}{\omega} \sin(\omega t)$ |

Oscillatore armonico
 Il primo caso $x(0) = x_0, \dot{x}(0) = 0$
 corrisponde a una molla fatta partire da fermo con una certa elongazione, il secondo $x(0) = 0, \dot{x}(0) = v_0$
 a una molla fatta partire dalla condizione di equilibrio con una certa velocità, per esempio dopo un urto.

Oscillatore armonico
 Si può anche studiare il sistema in un altro modo. Moltiplicando per \dot{x} abbiamo $\dot{x}\ddot{x} + \omega^2 x\dot{x} = 0$.
 Ora, $d\dot{x}^2/dx = 2\dot{x}\ddot{x}$ e $d(x^2)/dx = 2x\dot{x}$, quindi l'eq. precedente diventa $\frac{d}{dt}\left(\frac{1}{2}\dot{x}^2 + \frac{1}{2}\omega^2 x^2\right) = 0$
 ovvero $\frac{1}{2}\dot{x}^2 + \frac{1}{2}\omega^2 x^2 = E = \text{costante}$
 che esprime appunto la conservazione dell'energia.

Oscillatore armonico
 Ma considerando $\dot{x} = y$ come una variabile indipendente,
 $\frac{1}{2}\dot{x}^2 + \frac{1}{2}\omega^2 x^2 = \frac{1}{2}y^2 + \frac{1}{2}\omega^2 x^2 = E = \text{costante}$
 è l'equazione di una famiglia di ellissi (al variare di E).
 E del resto eliminando t da una soluzione, per esempio $x = x_0 \cos(\omega t)$,
 $\dot{x} = -x_0 \omega \sin(\omega t)$,
 otteniamo di nuovo delle ellissi.
 La proiezione del moto lungo l'ellissi su di un asse ci dà il moto oscillatorio.

Casi particolari
 Bisogna citare due casi "degeneri":
 $\dot{x} = v$ (costante)
 che ha come soluzione il moto uniforme $x(t) = x_0 + vt$
 e il moto uniformemente accelerato $\ddot{x} = a$ (costante)
 che ha come soluzione $x(t) = x_0 + v_0 t + \frac{1}{2}at^2$,
 dove al solito x_0 e v_0 sono dati dalle condizioni iniziali.

2.13 Serie di potenze

Serie di potenze

Sorge spesso il problema di approssimare localmente il comportamento di una funzione generica con qualcosa di più semplice, in particolare con un polinomio che è facilmente derivabile e integrabile:

$$p(x) = a_0 + a_1x + a_2x^2 + a_3x^3 \dots$$

$$p'(x) = a_1 + 2a_2x + 3a_3x^2 \dots$$

$$\int p(x) dx = c + a_0x + \frac{1}{2}a_1x^2 + \frac{1}{3}a_2x^3 + \dots$$

Polinomi come vettori

Una cosa che può essere interessante da notare è che i polinomi sono simili a dei vettori, nel senso che i coefficienti delle varie potenze si comportano come le coordinate di un vettore: quando si sommano due polinomi si sommano i coefficienti corrispondenti, e quando si moltiplicano per una costante si agisce di nuovo sui coefficienti:

$$p(x) = a_0 + a_1x + a_2x^2 + a_3x^3 = \begin{pmatrix} a_0 \\ a_1 \\ a_2 \\ a_3 \end{pmatrix}$$

Serie di potenze

L'idea è quella di cercare il polinomio le cui derivate coincidono con quelle della funzione data in un punto x_0 , ovvero

$$f(x) = f(x_0) + f'(x_0)(x - x_0) + \frac{1}{2}f''(x_0)(x - x_0)^2 + \frac{1}{3!}f'''(x_0)(x - x_0)^3 \dots$$

Come si può notare, la funzione coincide con il polinomio nel punto $x = x_0$ e così fanno le sue derivate (fino all'ordine massimo del polinomio). I coefficienti numerici servono per eliminare le costanti che vengono facendo le derivate.

Serie di potenze

A questo punto uno può considerare la serie infinita (serie di Taylor)

$$f(x) = \sum_{n=0}^{\infty} \frac{1}{n!} f^{(n)}(x_0)(x - x_0)^n$$

Dove abbiamo indicato con

$$f^{(n)}(x) = \left(\frac{d^n f}{dx^n} \right)_x$$

Ricordarsi che $0! = 1, 1! = 1, 2! = 2 \times 1 = 2, 3! = 3 \times 2 \times 1 = 6$, ecc.

Ovviamente il tutto ha senso se la serie converge

Convergenza delle serie

La serie è una successione di somme parziali, che converge se converge la successione. Ma purtroppo non c'è un criterio "semplice" per stabilire la convergenza.

Ovviamente la condizione necessaria per la convergenza della serie è che i termini della serie vadano a zero, ma questo non è sufficiente, la serie $\sum_{n=1}^{\infty} \frac{1}{n}$ diverge.

Per le serie a segni alterni, basta che i termini vadano a zero, dato che il resto (somma infinita meno somma parziale) della serie troncata è in valore assoluto minore del primo termine trascurato, quindi $\sum_{n=1}^{\infty} \frac{(-1)^n}{n}$ converge.

Convergenza delle serie

Se sommiamo il valore assoluto di tutti i termini e la serie converge, converge anche quella originale. Quindi un criterio "forte" è studiare la serie con tutti i termini positivi. La serie a termini positivi $\sum_{n=1}^{\infty} a_n$ converge se $\lim_{n \rightarrow \infty} \frac{a_{n+1}}{a_n} < 1$ o se $\lim_{n \rightarrow \infty} (a_n)^{\frac{1}{n}} < 1$.

Le serie di Taylor (serie di potenze) possono convergere in un determinato intervallo, per esempio la serie geometrica

$$\sum_{n=0}^{\infty} x^n = \frac{1}{1-x}$$

converge per $|x| < 1$.

Alcune serie da ricordare

Le serie vengono di solito indicate a partire da $x_0 = 0$ (serie di Maclaurin), tanto poi basta fare una traslazione degli assi.

$$e^x = 1 + x + \frac{1}{2}x^2 + \frac{1}{3!}x^3 + \dots = \sum_{n=0}^{\infty} \frac{1}{n!} x^n \quad \forall x$$

(questo perché tutte le derivate di e^x sono uguali a e^x ovvero a 1 per $x = 0$)

$$\ln(1+x) = 1 - x + \frac{x^2}{2} - \dots = \sum_{n=1}^{\infty} \frac{(-1)^{n-1}}{n} x^n \quad \text{per } |x| < 1.$$

$$\frac{1}{1-x} = 1 + x + x^2 + x^3 + \dots = \sum_{n=0}^{\infty} x^n \quad \text{per } |x| < 1.$$

Alcune serie da ricordare

$$(1+x)^a = \sum_{n=0}^{\infty} \binom{a}{n} x^n \quad \text{per } |x| < 1, \binom{a}{n} = \frac{a!}{n!(a-n)!}$$

$$\sin(x) = x - \frac{x^3}{3!} + \dots = \sum_{n=0}^{\infty} \frac{(-1)^n}{(2n+1)!} x^{2n+1} \quad \forall x$$

$$\cos(x) = 1 - \frac{x^2}{2} + \dots = \sum_{n=0}^{\infty} \frac{(-1)^n}{(2n)!} x^{2n} \quad \forall x$$

Queste serie sono anche molto utili per calcolare (praticamente) i limiti e avere un'idea di come una funzione va a zero o all'infinito, per esempio abbiamo subito $\lim_{x \rightarrow 0} \frac{\sin(x)}{x} = 1, \lim_{x \rightarrow \infty} \frac{e^x}{x^n} = \infty \quad \forall n.$

2.14 Funzioni di più variabili

In genere in fisica ogni funzione usata per modellare qualcosa dipende da più variabili, in cui si possono includere anche le “costanti”, perché è perfettamente lecito domandarsi “cosa succede se vario l’accelerazione di gravità?” o “la costante di una molla?”

Quindi possiamo studiare una funzione tipo

$$z = f(x, y),$$

e costruire le derivate rispetto alla x o alla y , che si indicano con

$$\frac{\partial z}{\partial x} \quad \text{o} \quad \frac{\partial z}{\partial y}.$$

Per esempio, consideriamo

$$z = x^2 + y^2,$$

che nel sistema cartesiano x, y, z è un paraboloido di rivoluzione, e ottenere

$$\frac{\partial z}{\partial x} = 2x \quad \text{o} \quad \frac{\partial z}{\partial y} = 2y.$$

Ovviamente le derivate rispetto ad una variabile possono dipendere dall’altra:

$$z = xy,$$

che nel sistema cartesiano x, y, z è un paraboloido di rivoluzione, e ottenere

$$\frac{\partial z}{\partial x} = y \quad \text{o} \quad \frac{\partial z}{\partial y} = x.$$

Per indicare per quali valori delle variabili si deve calcolare la derivata parziale, si usano dei pedici. Se

$$h(x, y) = \frac{\partial f(x, y)}{\partial x}$$

e vogliamo calcolarla in x_0, y_0 , allora scriviamo

$$\left(\frac{\partial f(x, y)}{\partial x} \right)_{x_0, y_0} \quad \text{o} \quad \left(\frac{\partial f(x, y)}{\partial x} \right)_{\substack{x_0 \\ y_0}},$$

che corrisponde a $h(x_0, y_0)$, solo che se scriviamo

$$\frac{\partial f(x_0, y_0)}{\partial x}$$

sembra che vogliamo calcolare la derivata di una funzione valutata in un certo punto, che è una costante e quindi dà zero.

A volte si indica la derivata parziale semplicemente con il pedice, eventualmente con una barra:

$$\frac{\partial f}{\partial x} = f_{/x} = \bar{f}_x.$$

2.14.1 Derivate seconde

Per le funzioni di più variabili ci sono varie opportunità per le derivate seconde,

$$\frac{\partial^2 z}{\partial x^2}, \quad \frac{\partial^2 z}{\partial x \partial y}, \quad \frac{\partial^2 z}{\partial y \partial x}, \quad \frac{\partial^2 z}{\partial y^2},$$

in particolare, le derivate seconde sono uguali

$$\frac{\partial^2 z}{\partial x \partial y} = \frac{\partial^2 z}{\partial y \partial x},$$

come si può verificare.

2.14.2 Differenziale

Come nel caso di una variabile si può scrivere

$$dz = \frac{\partial z}{\partial x} dx + \frac{\partial z}{\partial y} dy,$$

per esempio

$$dz = y dx + x dy.$$

2.14.3 Differenziali esatti e no

In termodinamica, per esempio, si trovano delle espressioni scritte come differenziali

$$dz = g(x, y) dx + h(x, y) dy,$$

e ci si può domandare se esiste una funzione

$$z = f(x, y)$$

tale che l'espressione di cui sopra sia il suo differenziale, ovvero

$$g(x, y) = \frac{\partial z}{\partial x}, \quad h(x, y) = \frac{\partial z}{\partial y}.$$

La verifica è semplice: basta controllare che le derivate seconde miste siano uguali, ovvero dev'essere

$$\frac{\partial g(x, y)}{\partial y} = \frac{\partial h(x, y)}{\partial x}.$$

2.14.4 Gradiente

Se pensiamo a $z = f(x, y)$ come ad una superficie (una mappa geografica) ci possiamo domandare varie cose:

- Qual è la direzione di massima pendenza?
- Come posso disegnare le curve di livello?
- Qual è la pendenza in una certa direzione (per esempio lungo una strada disegnata sulla mappa)?

Per rispondere a queste domande definiamo il gradiente della funzione

$$\nabla z = \nabla f(x, y) = \frac{\partial f}{\partial x} \hat{i} + \frac{\partial f}{\partial y} \hat{j}$$

che è un vettore, che identifica la direzione di massimo aumento della funzione (vedi dopo).

La derivata direzionale lungo un versore $\hat{\tau} = \cos(\theta)\hat{i} + \sin(\theta)\hat{j}$ è data da

$$D_{\hat{\tau}} f(\mathbf{x}) = \lim_{\varepsilon \rightarrow 0} \frac{f(\mathbf{x} + \varepsilon \hat{\tau}) - f(\mathbf{x})}{\varepsilon} = \nabla f \cdot \hat{\tau},$$

semplicemente sviluppando la f considerando che ε è piccolo:

$$\begin{aligned} f(\mathbf{x} + \varepsilon \hat{\tau}) - f(\mathbf{x}) &= f(\mathbf{x} + \varepsilon \cos(\theta)\hat{i} + \varepsilon \sin(\theta)\hat{j}) - f(\mathbf{x}) \\ &= f(\mathbf{x} + \varepsilon \cos(\theta)\hat{i} + \varepsilon \sin(\theta)\hat{j}) - f(\mathbf{x} + \varepsilon \sin(\theta)\hat{j}) + f(\mathbf{x} + \varepsilon \sin(\theta)\hat{j}) - f(\mathbf{x}) \\ &\simeq \varepsilon \sin(\theta)\hat{j} \left(\frac{\partial f}{\partial x} \right)_{\mathbf{x} + \varepsilon \cos(\theta)\hat{i}} + \varepsilon \cos(\theta)\hat{i} \left(\frac{\partial f}{\partial y} \right)_{\mathbf{x}} \end{aligned}$$

e poi dividendo per ε e prendendo il limite $\varepsilon \rightarrow 0$ otteniamo il risultato voluto.

Se non vi spaventate, possiamo verificare che effettivamente il gradiente dà la direzione di massima pendenza. Costruiamo il modulo quadrato dell'incremento lungo una direzione generica

$$D_{\hat{\tau}}^2 = (\nabla f \cdot \hat{\tau})^2 = (f_{/x} \cos(\theta) + f_{/y} \sin(\theta))^2,$$

e cerchiamo il massimo rispetto a θ . Ovvero prendiamo la derivata parziale di $D_{\hat{\tau}}^2$

$$\frac{\partial D_{\hat{\tau}}^2}{\partial \theta} = 2(f_{/x} \cos(\theta) + f_{/y} \sin(\theta))(-f_{/x} \sin(\theta) + f_{/y} \cos(\theta)) = 0$$

Un prodotto si annulla se uno dei suoi membri è zero quindi o

$$f_{/x} \cos(\theta) + f_{/y} \sin(\theta) = \nabla f \cdot \hat{\boldsymbol{\tau}} = 0$$

o

$$-f_{/x} \sin(\theta) + f_{/y} \cos(\theta) = \nabla f \cdot \hat{\boldsymbol{\tau}}_{\perp} = 0.$$

Il primo caso ci dà $D_{\hat{\boldsymbol{\tau}}}^2$ sempre nullo: sono le direzioni delle curve di livello che sono perpendicolari al gradiente (notare che corrispondono ad un flesso orizzontale di $D_{\hat{\boldsymbol{\tau}}}^2$).

Il secondo caso ci dà la direzione di massima pendenza, e si vede che ∇f è perpendicolare alla perpendicolare a $\hat{\boldsymbol{\tau}}$, quindi parallelo a $\hat{\boldsymbol{\tau}}$.

2.14.5 Nabla, divergenza, rotore, laplaciano

Giusto per completezza, ecco qui altri operatori differenziali che si possono incontrare nei testi di fisica.

Per cominciare, se \mathbf{F} è una funzione vettoriale (per esempio la velocità di un fluido in ogni suo punto) ci può interessare calcolare quanto vale il flusso $\Phi(\mathbf{F})$ di tale funzione attraverso una superficie Γ . Bisogna prendere il versore normale alla superficie in ogni suo punto $\hat{\mathbf{n}}$ e sommare il prodotto scalare di \mathbf{F} con $\hat{\mathbf{n}}$,

$$\Phi(\mathbf{F}) = \int_{\Gamma} \mathbf{F} \cdot \hat{\mathbf{n}} \, dS.$$

Quando Γ è chiusa, si può trasformare l'integrale di superficie in uno di volume, in maniera simile a quanto si fa in una dimensione su un segmento:

$$\int_a^b \frac{df(x)}{dx} dx = f(a) - f(b).$$

Si può considerare $f(a) - f(b)$ come il flusso della funzione f attraverso gli estremi del segmento.

Ripetendo il tutto per i tre assi, si ottiene (teorema della divergenza)

$$\Phi(\mathbf{F}) = \int_{\Gamma} \mathbf{F} \cdot \hat{\mathbf{n}} \, dS = \int_V \left(\frac{\partial F_x}{\partial x} + \frac{\partial F_y}{\partial y} + \frac{\partial F_z}{\partial z} \right) dv,$$

dove V è il volume definito da Γ . Per indicare in maniera compatta tale quantità definiamo l'operatore vettoriale nabla (∇):

$$\nabla = \frac{\partial}{\partial x} \hat{\mathbf{i}} + \frac{\partial}{\partial y} \hat{\mathbf{j}} + \frac{\partial}{\partial z} \hat{\mathbf{k}},$$

così il gradiente rimane uguale, ma adesso possiamo anche scrivere

$$\nabla \cdot \mathbf{F} = \frac{\partial F_x}{\partial x} + \frac{\partial F_y}{\partial y} + \frac{\partial F_z}{\partial z}$$

detta *divergenza* di \mathbf{F} , cosicché

$$\Phi(\mathbf{F}) = \int_{\Gamma} \mathbf{F} \cdot \hat{\mathbf{n}} \, dS = \int_V \nabla \cdot \mathbf{F} \, dv.$$

Un'altra esigenza nasce nel valutare gli integrali di linea

$$\mathcal{L}(\mathbf{F}) = \int_{\gamma} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{s},$$

dove il $d\mathbf{s}$ indica l'elementino di γ (per esempio il lavoro è un integrale di linea). Nel caso ci interessi il calcolo su una linea chiusa (circuitazione), si può trasformare tale integrale in uno di superficie, su una qualsiasi superficie Γ che si appoggia su γ (teorema del rotore)

$$\oint_{\gamma} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{s} = \int_{\Gamma} \left(\left(\frac{\partial F_y}{\partial z} - \frac{\partial F_z}{\partial y} \right) \hat{\mathbf{i}} + \left(\frac{\partial F_z}{\partial x} - \frac{\partial F_x}{\partial z} \right) \hat{\mathbf{j}} + \left(\frac{\partial F_x}{\partial y} - \frac{\partial F_y}{\partial x} \right) \hat{\mathbf{k}} \right) \cdot \hat{\mathbf{n}} \, dS$$

Possiamo semplificare notevolmente la formula usando il rotore, ovvero il prodotto vettoriale dell'operatore nabla:

$$\nabla \times \mathbf{F} = \left(\frac{\partial F_y}{\partial z} - \frac{\partial F_z}{\partial y} \right) \hat{\mathbf{i}} + \left(\frac{\partial F_z}{\partial x} - \frac{\partial F_x}{\partial z} \right) \hat{\mathbf{j}} + \left(\frac{\partial F_x}{\partial y} - \frac{\partial F_y}{\partial x} \right) \hat{\mathbf{k}}$$

per cui

$$\oint_{\gamma} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{s} = \int_{\Gamma} (\nabla \times \mathbf{F}) \cdot \hat{\mathbf{n}} \, dS$$

Infine, quando si considera una quantità che diffonde nello spazio, ovvero in cui la velocità di cambiamento di una funzione scalare f è proporzionale al gradiente della funzione stessa appare la quantità

$$\frac{\partial^2 f}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 f}{\partial y^2} + \frac{\partial^2 f}{\partial z^2},$$

infatti se consideriamo

$$\mathbf{v}(f) = \nabla f$$

e poi vogliamo vedere quanto varia la sostanza il cui campo di velocità è \mathbf{v} in una regione, dobbiamo fare l'integrale di \mathbf{v} sulla superficie della regione, e usando il teorema della divergenza otteniamo che il flusso totale Φ è

$$\Phi = \int_{\Gamma} \mathbf{v} \cdot \hat{\mathbf{n}} \, dS = \int_V \nabla \cdot \mathbf{v}(f) \, dv = \int_V \nabla \cdot \nabla f \, dv = \int_V \left(\frac{\partial^2 f}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 f}{\partial y^2} + \frac{\partial^2 f}{\partial z^2} \right) \, dv$$

L'operatore

$$\nabla^2 = \nabla \cdot \nabla = \frac{\partial^2}{\partial x^2} + \frac{\partial^2}{\partial y^2} + \frac{\partial^2}{\partial z^2}$$

è detto operatore laplaciano.

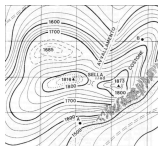
Funzioni di più variabili (2..)

Partiamo con un esempio. L'elevazione di un terreno, si può considerare come una funzione $f(x, y) = c$

dove c fissa una curva di livello.

Dove stanno i massimi e i minimi? Le selle? Come ottengo la direzione di massima pendenza?

E se voglio trovare il punto di massima altezza di una strada?



Funzioni di più variabili (2..)

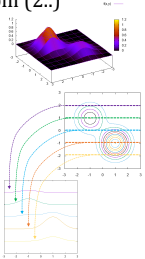
Cominciamo a definire le derivate parziali

$$\frac{\partial f}{\partial x} = \lim_{\Delta x \rightarrow 0} \frac{f(x + \Delta x, y) - f(x, y)}{\Delta x}$$

ovvero come una derivata normale, rispetto a una variabile

$$f(x, y) = x^2 + \sin(xy) \Rightarrow \frac{\partial f}{\partial x} = 2x + y \cos(xy).$$

Questo ci dà la "pendenza" della funzione f rispetto a un "taglio" orizzontale, a un livello dato da y .



Derivata direzionale

Quindi, se vogliamo fare la derivata rispetto a una certa direzione $\hat{r} = (\cos(\alpha), \sin(\alpha))$ in un certo punto $P = (x, y)$, dobbiamo calcolare

$$\frac{\partial f}{\partial \hat{r}} = \lim_{t \rightarrow 0} \frac{f(P + t\hat{r}) - f(P)}{t},$$

ovvero

$$\frac{\partial f}{\partial \hat{r}} = \lim_{t \rightarrow 0} \frac{f(x + t \cos(\alpha), y + t \sin(\alpha)) - f(x, y)}{t} = \left(\frac{\partial f}{\partial x}\right)_P \cos(\alpha) + \left(\frac{\partial f}{\partial y}\right)_P \sin(\alpha) = \left(\left(\frac{\partial f}{\partial x}\right)_P \hat{i} + \left(\frac{\partial f}{\partial y}\right)_P \hat{j}\right) \cdot \hat{r}$$

Derivata direzionale

Ovvero, si può definire un operatore "gradiente" (∇)

$$\nabla f = \left(\frac{\partial f}{\partial x}\right) \hat{i} + \left(\frac{\partial f}{\partial y}\right) \hat{j}$$

così che

$$\frac{\partial f}{\partial \hat{r}} = \nabla f \cdot \hat{r}.$$

Dato che una curva di livello $f(x, y) = c$ è tale che f sia costante, su tale curva il gradiente è nullo. Viceversa la derivata direzionale è massima quando \hat{r} è parallelo al gradiente, cosa che ovviamente corrisponde alla perpendicolare a una curva di livello.

Derivate seconde

Come per le funzioni di una variabile, è possibile definire le derivate seconde che sono, per una funzione di 2 variabili, quattro:

$$\frac{\partial^2 f}{\partial x^2}, \frac{\partial^2 f}{\partial x \partial y}, \frac{\partial^2 f}{\partial y \partial x}, \frac{\partial^2 f}{\partial y^2}.$$

Le derivate miste sono uguali, come si può verificare

$$\frac{\partial^2 f}{\partial x \partial y} = \frac{\partial^2 f}{\partial y \partial x}$$

Le derivate seconde danno la "curvatura" della superficie "tagliata" nelle varie direzioni.

Sviluppi

Anche le funzioni di più variabili possono essere sviluppate con le derivate (serie di Taylor). Indicando con $f_x(x_0, y_0) = \left(\frac{\partial f}{\partial x}\right)_{x=x_0, y=y_0}$, $f_{xx}(x_0, y_0) = \left(\frac{\partial^2 f}{\partial x^2}\right)_{x=x_0, y=y_0}$ ecc., abbiamo

$$f(x, y) \approx f(x_0, y_0) + f_x(x_0, y_0)(x - x_0) + f_y(x_0, y_0)(y - y_0) + \frac{1}{2}(f_{xx}(x_0, y_0)(x - x_0)^2 + f_{yy}(x_0, y_0)(y - y_0)^2 + 2f_{xy}(x_0, y_0)(x - x_0)(y - y_0)) + \dots$$

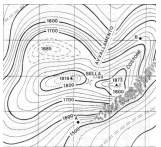
Massimi, minimi e selle

Ovviamente i massimi e minimi corrispondono ai punti in cui $\nabla f = 0$, ma questo corrisponde anche alle selle.

Per discriminare, occorre guardare la matrice delle derivate seconde, o Hessiano

$$\begin{pmatrix} \frac{\partial^2 f}{\partial x^2} & \frac{\partial^2 f}{\partial x \partial y} \\ \frac{\partial^2 f}{\partial y \partial x} & \frac{\partial^2 f}{\partial y^2} \end{pmatrix}.$$

Gli autovettori dell'Hessiano determinano le direzioni di massima curvatura.



Massimi, minimi e selle

Perché ci sia un massimo occorre che la curvatura sia negativa, ovvero che i due autovalori dell'Hessiano nel punto di massimo siano negativi. Se sono entrambi positivi è un minimo, altrimenti è una sella e se uno o entrambi sono nulli bisogna guardare agli sviluppi di ordine più elevato.

Se vogliamo i massimi o minimi assoluti in un dominio, dobbiamo controllare oltre ai punti dove si annulla il gradiente, anche i punti sul bordo del dominio. Per esempio, se il dominio è un cerchio di raggio R , possiamo parametrizzare il bordo con

$$x = R \cos(\theta), y = R \sin(\theta), \quad 0 \leq \theta < 2\pi$$

sostituire in $f(x, y)$, cercare il massimo su θ e confrontarlo con eventuali altri massimi interni.

Massimi e minimi vincolati


Ma si può usare anche un altro metodo. Prendiamo una curva (che può essere il bordo)

$$g(x, y) = 0$$

e cerchiamo il massimo di $f(x, y) = 0$ su tale curva.

Il massimo di f su tale curva corrisponde al punto in cui la curva è tangente a una curva di livello di f .

Consideriamo la curva come una linea di livello della funzione $g(x, y) = c$.



Massimi e minimi vincolati

Dato che il gradiente è perpendicolare alle curve di livello, la condizione di tangenza equivale a dire che il gradiente di f dev'essere proporzionale al gradiente di g , ovvero che

$$\nabla f = \lambda \nabla g$$

e quindi

$$\nabla(f - \lambda g) = 0$$

Risolviendo tale equazione si trova la condizione di tangenza, e poi sostituendo il valore c (che è scomparso derivando) si fissa il valore di λ . Questo metodo si chiama dei moltiplicatori di Lagrange.

Integrale di linea

Una procedura simile consente di effettuare un integrale di una funzione su una curva, per esempio appunto sul cerchio di cui sopra, ovvero

$$\int_C \mathbf{F}(x, y) \cdot d\mathbf{s}$$

dove $\mathbf{F}(x, y)$ è una funzione vettoriale (due componenti), $\mathbf{F}(x, y) = X(x, y)\hat{i} + Y(x, y)\hat{j}$, $d\mathbf{s} = dx\hat{i} + dy\hat{j}$, e

$$\mathbf{F}(x, y) \cdot d\mathbf{s} = Xdx + Ydy.$$

Anche in questi casi, si parametrizza la curva in funzione di un parametro t ($x = x(t), y = y(t)$), si sostituisce $dx = x'dt, dy = y'dt$ e si integra su t .

Integrale di linea

Ovviamente se le componenti di \mathbf{F} sono le derivate parziali, ovvero

$$\mathbf{F} = \nabla V$$

l'integrale di linea non dipende dal percorso, ma solo dalla differenza di $V(x, y)$ nei punti finale e iniziale (se V è una altezza, sommare la pendenza lungo una curva porta alla differenza delle altezze tra arrivo e partenza):

$$\int_{y:A-B} \nabla V(x, y) \cdot d\mathbf{s} = V(B) - V(A),$$

e

$$\oint \nabla V(x, y) \cdot d\mathbf{s} = 0.$$

Differenziale

In fisica ci si imbatte spesso in differenziali del tipo $Xdx + Ydy$, e uno si domanda se questo è il differenziale di una funzione

$$dV = \nabla V \cdot d\mathbf{s} = \frac{\partial V}{\partial x} dx + \frac{\partial V}{\partial y} dy.$$

Questo avrebbe ovviamente conseguenze sugli integrali di linea.

Il controllo è facile: se è così le derivate miste devono essere uguali, ovvero

$$\frac{\partial X}{\partial y} = \frac{\partial^2 V}{\partial x \partial y} = \frac{\partial^2 V}{\partial y \partial x} = \frac{\partial Y}{\partial x}.$$

2.14.6 Equazioni alle derivate parziali

Quando si ha a che fare con sistemi continui come corde vibranti, superfici e membrane, corpi deformabili (fluidi, elasticità), campi (gravitazionale, elettrico e magnetico), probabilità, ampiezza di probabilità (meccanica quantistica), ecc. vengono fuori naturalmente delle equazioni alle derivate parziali. Ecco alcuni esempi.

Equazione della diffusione o del calore

$$\frac{\partial f}{\partial t} = D \nabla^2 f,$$

corda vibrante

$$\frac{\partial^2 f}{\partial t^2} = v^2 \frac{\partial^2 f}{\partial x^2},$$

equazione delle onde (la stessa in 3 dimensioni)

$$\frac{\partial^2 f}{\partial t^2} = v^2 \nabla^2 f,$$

equazione di Schrödinger (dove ho messo $\hbar = 1$)

$$i \frac{\partial \psi}{\partial t} = \frac{1}{2m} \nabla^2 \psi + U \psi,$$

equazioni di Maxwell per il potenziale vettore e scalare (nel gauge di Lorenz)

$$\begin{cases} \nabla \cdot \mathbf{A} &= -\frac{1}{c^2} \frac{\partial \phi}{\partial t} \\ \nabla^2 \phi & -\frac{1}{c^2} \frac{\partial \phi}{\partial t^2} = -\frac{\rho}{\epsilon} \\ \nabla^2 \mathbf{A} & -\frac{1}{c^2} \frac{\partial \mathbf{A}}{\partial t^2} = -\mu \mathbf{J} \end{cases}$$

Anche se sembrano complicate, tutte queste equazioni sono lineari. Ecco un esempio non lineare, le equazioni di Navier-Stokes:

$$\begin{cases} \nabla \mathbf{v} = 0 \\ \rho \left(\frac{\partial \mathbf{v}}{\partial t} + \mathbf{v} \cdot \nabla \mathbf{v} \right) = -\nabla p + \mu \nabla^2 \mathbf{v} + \mathbf{b} \end{cases}$$

Ovviamente non presento qui le soluzioni.

Capitolo 3

Cinematica

3.1 Introduzione

Il primo passo per lo studio scientifico di un qualsiasi sistema consiste nel riuscire a dare una descrizione accurata dello stato del sistema, descrizione che comprende la misura di varie grandezze. Lo scopo finale è ovviamente quello di prevedere il moto futuro, data una certa conoscenza attuale. Anche senza utilizzare gli strumenti della fisica, se avessimo un database di tutti i possibili moti di, per esempio, una palla di biliardo, potremmo prevedere in che buca cadrà o se farà filotto sin dai primi istanti del moto.

Quindi il nostro obiettivo iniziale è quello di descrivere il moto di vari oggetti o sistemi di corpi, la cinematica. Per nostra fortuna oggi è possibile usare il cellulare per filmare il moto, magari da più punti di vista, e poi usare software di digitalizzazione immagini tipo tracker (<https://physlets.org/tracker/>) per convertire le immagini in numeri. L'idea di base è la seguente: per ogni frame posso cliccare su un particolare dell'immagine, o anche istruire il software a cercare da solo tale particolare nei vari frame. Alla fine ottengo un file contenente le coordinate dei pixel dell'immagine corrispondenti al particolare, e il tempo come multiplo del tempo di un frame.

Provate quindi a prendere dei filmati e ad analizzarli. Per esempio, potete filmare la corsa di un velocista, o la pedalata di un ciclista, o anche il tuffo di un tuffatore. Vediamo subito che ci sono dei problemi che sorgono. I primi sono ovviamente legati alla ripresa: la telecamera o il cellulare deve stare più fermo possibile, devo avere una risoluzione sia spaziale (numero di pixel) che temporale (intervallo tra i frame) migliore possibile, buona visuale, buona illuminazione.

Supponiamo di avere un ottimo filmato. Il problema che segue è: cosa devo osservare o tracciare? Se ho ripreso un atleta, vedo che posso seguire le sue varie parti: la testa, i piedi, le mani. . . Dato che stiamo iniziando, cerchiamo di studiare all'inizio un sistema semplice. Prendiamo quindi il filmato di una pallina che cade, o che viene lanciata, o che rimbalza, o che oscilla appesa a una fune o a una molla. Ancora possiamo avere delle difficoltà. Prendiamo per esempio una pallina di gomma, di quelle che rimbalzano come pazzie, e supponiamo di voler analizzare il suo moto. A seconda del "giro" che gli diamo abbiamo traiettorie di rimbalzo diverse, quindi non possiamo semplicemente registrare la posizione della palla, ma dobbiamo anche calcolare la sua rotazione.

Se però imponiamo che il corpo non ruoti, o se la rotazione è disaccoppiata con il moto, come nel caso del moto di una sfera (massiccia e liscia) in aria a basse velocità, o di urto di una palla molto dura e liscia, per esempio di acciaio, contro un materiale altrettanto duro e liscio (così che il "giro" non influisce nel rimbalzo), possiamo limitarci a registrare la posizione. Questo è il modello del "punto materiale", che è la massima semplificazione che possiamo fare di un problema di meccanica. Credo che l'origine di tale modello sia nei moti planetari, di cui in prima approssimazione si può trascurare la rotazione. In realtà, come sempre nella fisica, quello che faremo è il seguente procedimento: dalle osservazioni preliminari (un pianeta visto a grande distanza, o il filmato di una palla senza troppi dettagli) costruiamo un modello, in questo caso il modello del punto materiale, un corpo di dimensioni infinitesime che non ruota, dotato di una certa massa.

Usando tale modello registriamo dei dati sperimentali (nel nostro caso la posizione al variare del tempo di qualche oggetto) e vediamo se sulla base di tali dati possiamo prevedere il movimento futuro, ovvero se in tutti i casi in cui i dati originali sono molto simili, anche il moto futuro lo è, almeno per tempi non troppo lunghi.

Cosa potrebbe andare male? Come abbiamo visto, la rotazione: i vari corpi potrebbero comportarsi diversamente quando impattano con una superficie anche se il loro moto passato era simile. Oppure, sempre per via della rotazione, ci potrebbe essere una diversa influenza dell'aria. Un'altra possibilità è che i corpi siano magnetizzati o carichi elettricamente, per cui il loro comportamento futuro dipende dalla conoscenza di questa grandezza, e così via. Per cominciare, supponiamo quindi che il moto futuro sia completamente determinato dalla posizione in un certo intervallo temporale. Anche se il modello sembra iper-semplificato, si può subito trarre qualche conseguenza: il moto futuro non può dipendere solo dalla posizione istantanea, perché posso avere una palla ferma e una in moto che in un certo istante occupano la stessa posizione, ma il cui moto futuro

è ben diverso. Non abbiamo finito con l'allestimento sperimentale. Anche se il software di digitalizzazione ci può dare il pixel dell'immagine, quello che ci interessa è la posizione rispetto a qualche riferimento nella zona di ripresa, perché la prospettiva può darci uguali spostamenti sull'immagine corrispondenti a diversi movimenti nella realtà.

Quindi, la cosa da fare è la seguente: stabiliamo un sistema di riferimento, dato per esempio dallo spigolo tra pavimento e parete e tra pareti in una stanza (assumiamo che siano tutti a angolo retto), e inquadriamo anche un metro o qualche riferimento di cui sappiamo la dimensione (per esempio le mattonelle di un pavimento, o qualche segno sul muro). Così facendo possiamo convertire (lo fa il software automaticamente) i pixel in distanze.

Per adesso usiamo un sistema di riferimento fisso (il sistema di laboratorio), ed esprimiamo la posizione del nostro punto materiale al tempo t con le sue coordinate cartesiane $x(t)$, $y(t)$, $z(t)$.

Inoltre, visto che siamo all'inizio, cominceremo ad analizzare i moti più semplici. Iniziamo con i moti in una sola dimensione (traslazioni) in cui basta conoscere la posizione x , poi passiamo a quelli in due e tre dimensioni.

3.2 Moti in una dimensione

Filmiamo quindi il moto di una pallina che casca (e magari rimbalza), o che oscilla appesa a una molla. Usiamo tracker o altro software per ottenere una tabella delle sue posizioni ai vari tempi, rispetto a un sistema di riferimento che in questo caso è un semplice asse spaziale.

(INSERIRE ESEMPI)

Se importiamo i dati in un tabellone elettronico vediamo che i punti, a parte degli errori sperimentali (per esempio perché abbiamo sbagliato a cliccare sulla posizione) suggeriscono che il moto segua una curva "liscia". Ovvero: noi abbiamo campionato il moto solo in certi istanti, ma la nostra esperienza, e anche un certo "principio di semplicità" suggeriscono che la particella non ha approfittato del fatto che il cellulare non la stava "guardando" per farsi qualche giro qua e là, ma che la sua posizione negli istanti che mancano si possa desumere, interpolando, da quelli osservati. Quindi si assume che la posizione del nostro punto materiale sia rappresentabile da un numero reale x , che il tempo sia rappresentabile da un numero reale t , e che il moto $x(t)$ sia una funzione continua e "liscia" (tranne eventualmente durante gli urti).

Ovviamente penserete che si tratta di assunzioni banali, e che non bisognerebbe neppure perderci tempo sopra, ma in realtà uno dei maggiori problemi interpretativi che i fisici incontrarono quando si misero a studiare le particelle come gli elettroni, deriva proprio dal fatto che implicitamente supposero che il moto appena descritto, valido per oggetti macroscopici, continuasse ad esserlo anche per oggetti quantistici. A questo punto facciamo un esercizio che ripeteremo varie volte: dato che abbiamo definito un modello matematico per un fenomeno fisico, esploriamo tutte le conseguenze di tale modello, in modo da essere capaci di "riconoscere" i diversi tipi di comportamento nei dati sperimentali. In tale studio useremo delle lettere per indicare le varie quantità.

Il primo esercizio è molto semplice: $x(t) = a$ con a costante. Questo tipo di moto corrisponde ovviamente a una retta orizzontale nel grafico x, t . E altrettanto ovviamente corrisponde a un punto materiale fermo... oppure che si muove verso di noi o che si allontana da noi (ma per ora stiamo studiando solo i moti lungo un asse, per cui non ci interessa).

Subito dopo abbiamo un moto esprimibile come $x(t) = a + bt$, che nel grafico x, t appare come una retta. La quantità a rappresenta la posizione del punto al tempo $t = 0$, e la possiamo anche indicare con x_0 . Se $b > 0$, x aumenta con il tempo, e se $b < 0$, x diminuisce.

Come abbiamo detto, se plottiamo queste due curve sullo stesso grafico (pensando a due corpi diversi), abbiamo che al tempo $t=0$ entrambi i corpi occupano la stessa posizione, ma poi il loro moto è differente. Dobbiamo introdurre qualche altra quantità per caratterizzarli, qualcosa che sia legata alla quantità b (che in caso vale zero).

Come sappiamo bene, quando una pattuglia della polizia ci ferma mentre viaggiamo in auto lungo una strada rettilinea (il nostro asse x), la posizione della vettura è identificata dal contachilometri o dalle pietre miliari, ma alla polizia quello che interessa è quanto indicato dal tachimetro, ovvero la velocità (che è quello che rileva anche l'autovelox). Anche il sistema tutor misura la velocità: quando passiamo sotto le sue telecamere, viene letta la targa dell'autovettura e il computer calcola la velocità media v_m rispetto all'ultima postazione, se questa dista un tratto Δx e il passaggio è avvenuto Δt istanti prima, allora

$$v_m = \frac{\Delta x}{\Delta t} = \frac{x(t + \Delta t) - x(t)}{\Delta t}. \quad (3.1)$$

Se calcoliamo la velocità media nei due moti appena studiati, abbiamo che nel primo caso ($x(t) = a$), $v_m = 0$, nel secondo caso ($x(t) = a + bt$), $v_m = b$ indipendentemente dall'intervallo Δt . Questo è ovvio: se viaggiamo a velocità costante la media sarà la stessa per ogni intervallo. E vediamo anche che una auto ferma in realtà sta viaggiando nel tempo, mentre una in movimento viaggia sia nel tempo che nello spazio.

Adesso complichiamo ancora il moto: $x(t) = a + bt + ct^2$. Questa volta, se sostituiamo nell'equazione (3.1) questa legge del moto otteniamo

$$v_m = \frac{a + bt + b\Delta t + c(t + \Delta t)^2 - a - bt - ct^2}{\Delta t} = b + 2ct + c\Delta t.$$

Il risultato dipende dall'intervallo Δt . Sia il radar della polizia che l'autovelox usano dei dispositivi molto veloci, ma se la misura dipendesse da tale velocità sarebbe sicuramente soggetta a contestazioni.

3.3 Velocità

Definiamo quindi la velocità istantanea v lungo la direzione x come il limite, per Δt che tende a zero (indicato con $\Delta t \rightarrow 0$) della variazione della posizione rispetto al tempo

$$v = v_x = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{x(t + \Delta t) - x(t)}{\Delta t} = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{\Delta x}{\Delta t} = \frac{dx}{dt} = \dot{x}.$$

Come si vede ci sono parecchie notazioni che si possono usare per individuare la velocità. Con v_x abbiamo voluto enfatizzare il fatto che quella che stiamo definendo è la velocità lungo la componente x , che nel nostro caso è univoca, ma quando studieremo il moto in due o tre dimensioni possono nascere equivoci. La definizione matematica di limite per noi consiste nel prendere Δt sempre più piccolo, estrapolando a zero. Si tratta della definizione matematica della derivata della funzione $x(t)$ rispetto al tempo t , che si indica con dx/dt . In fisica, la derivata rispetto al tempo si indica usualmente con un pallino sopra la variabile (\dot{x}).

Nel nostro caso abbiamo $v = b + 2ct$. Come si vede, questa volta la velocità non è costante, così che essa stessa è una funzione del tempo.

Matematicamente la velocità è la **derivata** della posizione rispetto al tempo. Tra poco faremo degli esercizi con le derivate, ma intanto vediamo come si può ottenere la velocità dalle nostre misure. La prima cosa che possiamo fare è calcolare la velocità media tra due frame (lo fa anche automaticamente tracker, oppure lo possiamo calcolare con il tabellone elettronico). Se questa velocità non cambia “selvaggiamente” per i vari intervallini probabilmente è già una buona stima. Oppure possiamo interpolare le posizioni con qualche funzione matematica (c'è una opzione nel tabellone numerico), e quindi applicare la definizione matematica (derivata) a tale funzione.

3.4 Esercizi con le derivate

Definizione.

Per una funzione $y = f(x)$ la derivata è

$$y'(x) = f'(x) = \frac{df}{dx} = \frac{dy}{dx} = \lim_{\Delta x \rightarrow 0} \frac{f(x + \Delta x) - f(x)}{\Delta x}$$

dove x indica la variabile indipendente, che può apparire anche con altri “nomi”. Per esempio, la velocità (scalare) è la derivata della posizione (lungo una certa direzione) rispetto al tempo, e l'accelerazione è la derivata della velocità sempre rispetto al tempo.

Quando la derivata è rispetto al tempo si indica con uno (o più) puntini. Ovvero se $x(t)$ è la posizione lungo l'asse x al tempo t , la velocità sempre lungo l'asse x è

$$v_x(t) = \dot{x}(t) = \frac{dx}{dt}.$$

In questo caso, per esempio, la variabile indipendente è t mentre x è la “funzione”.

Proprietà:

Addittività. Se $f(x) = g(x) + h(x)$ allora

$$\begin{aligned} f'(x) &= \lim_{\Delta x \rightarrow 0} \frac{f(x + \Delta x) - f(x)}{\Delta x} \\ &= \lim_{\Delta x \rightarrow 0} \frac{g(x + \Delta x) + h(x + \Delta x) - g(x) - h(x)}{\Delta x} = g'(x) + h'(x). \end{aligned}$$

Esempio: $x(t) = 3at^2 + \sin(\omega t)$. per calcolare \dot{x} dobbiamo sommare la derivata di $3at^2$ con la derivata di $\sin(\omega t)$, rispetto a t . Come si vedrà qui di seguito, otteniamo

$$\dot{x} = 6at + \omega \cos(\omega t).$$

Costanti. Se $f(x) = ag(x)$ allora

$$\begin{aligned} f'(x) &= \lim_{\Delta x \rightarrow 0} \frac{f(x + \Delta x) - f(x)}{\Delta x} \\ &= \lim_{\Delta x \rightarrow 0} \frac{ag(x + \Delta x) - ag(x)}{\Delta x} \\ &= a \lim_{\Delta x \rightarrow 0} \frac{(g(x + \Delta x) - g(x))}{\Delta x} \\ &= ag'(x). \end{aligned}$$

Esempio: Abbiamo già visto nell'esempio precedente che

$$\frac{d3at^2}{dt} = 3a \frac{dt^2}{dt} = 6at.$$

Prodotto. Se $f(x) = g(x)h(x)$ allora

$$\begin{aligned} f'(x) &= \lim_{\Delta x \rightarrow 0} \frac{g(x + \Delta x)h(x + \Delta x) - g(x)h(x)}{\Delta x} \\ &= \lim_{\Delta x \rightarrow 0} \frac{g(x + \Delta x)(h(x + \Delta x) - h(x)) + (g(x + \Delta x) - g(x))h(x)}{\Delta x} \\ &= \lim_{\Delta x \rightarrow 0} g(x + \Delta x) \frac{(h(x + \Delta x) - h(x))}{\Delta x} + \lim_{\Delta x \rightarrow 0} \frac{g(x + \Delta x) - g(x)}{\Delta x} h(x), \end{aligned}$$

dove abbiamo sottratto e sommato $g(x + \Delta x)h(x)$. Ora, se i limiti esistono e sono finiti, il limite di un prodotto è uguale al prodotto dei limiti, e quindi

$$f'(x) = g(x)h'(x) + g'(x)h(x).$$

Esempio: Se $x(t) = t \cos(\omega t)$, allora

$$\dot{x} = \frac{dt}{dt} \cos(\omega t) + t \frac{d \cos(\omega t)}{dt} = \cos(\omega t) - \omega t \sin(\omega t)$$

Ci sarebbe ancora da fare la derivata della divisione, ma è meglio introdurre prima la regola di composizione.

Per derivare tale regola occorre tenere presente che dalla definizione $\Delta f = f(x + \Delta x) - f(x)$ allora $f(x + \Delta x) = f(x) + \Delta f$, e ovviamente Δf va a zero quando ci va Δx .

Si noti che la regola del prodotto è consistente con la regola della costante, visto che la derivata della costante è zero.

Funzioni composte (regola della catena). Se $f(x) = g(h(x))$ allora

$$\begin{aligned} f'(x) &= \lim_{\Delta x \rightarrow 0} \frac{g(h(x + \Delta x)) - g(h(x))}{\Delta x} \\ &= \lim_{\Delta x \rightarrow 0} \frac{g(h(x) + \Delta h) - g(h(x))}{\Delta x} \\ &= \lim_{\Delta x \rightarrow 0} \frac{g(h(x) + \Delta h) - g(h(x))}{\Delta h} \frac{\Delta h}{\Delta x} \\ &= \lim_{\Delta h \rightarrow 0} \frac{g(h(x) + \Delta h) - g(h(x))}{\Delta h} \lim_{\Delta x \rightarrow 0} \frac{\Delta h}{\Delta x} = g'(h(x))h'(x), \end{aligned}$$

che si deve interpretare in questa maniera: si prende la derivata di g rispetto al suo argomento, e la si valuta in $h(x)$, e il tutto si moltiplica per la derivata di $h(x)$.

Questa è una regola importantissima, che permette di calcolare le derivate di molte funzioni senza dover ricordare troppe formule.

Esempio: Se $x(t) = \sin(3at^2)$ allora

$$\dot{x} = \frac{d \sin(3at^2)}{dt} = \frac{d \sin(3at^2)}{d(3at^2)} \frac{d(3at^2)}{dt} = \left(\frac{d \sin(y)}{dy} \right)_{y=3at^2} \frac{d(3at^2)}{dt} = \cos(3at^2) \cdot 6at.$$

Prima di usarla per calcolare la derivata del rapporto, calcoliamo la derivata di una potenza.

Derivata di una potenza. Se $f(x) = x^n$ allora

$$\begin{aligned} f'(x) &= \lim_{\Delta x \rightarrow 0} \frac{(x + \Delta x)^n - x^n}{\Delta x} \\ &= \lim_{\Delta x \rightarrow 0} \frac{x^n + nx^{n-1}\Delta x + n(n-1)x^{n-2}\Delta x^2 + \dots + \Delta x^n - x^n}{\Delta x} \\ &= \lim_{\Delta x \rightarrow 0} nx^{n-1} + n(n-1)x^{n-2}\Delta x + \dots + \Delta x^{n-1} = nx^{n-1}. \end{aligned}$$

Questa regola vale anche se n è reale e anche se è negativo. In particolare

$$\frac{d}{dx} \frac{1}{x} = \frac{dx^{-1}}{dx} = -x^{-2} = -\frac{1}{x^2}.$$

Possiamo adesso giocare con qualche derivata composta:

Derivata dell'inverso: Se

$$f(x) = \frac{1}{g(x)}$$

allora

$$f'(x) = -\frac{g'(x)}{g^2(x)}.$$

In particolare si può combinare questo risultato con quello del prodotto per ottenere la derivata del rapporto.

Derivata del rapporto: Se

$$f(x) = \frac{g(x)}{h(x)}$$

allora

$$\begin{aligned} f'(x) &= \frac{d}{dx} \left(g(x) \cdot \frac{1}{h(x)} \right) \\ &= g'(x) \left(\frac{1}{h(x)} \right) + g(x) \frac{d}{dx} \frac{1}{h(x)} \\ &= \frac{g'(x)}{h(x)} - \frac{g(x)h'(x)}{h^2(x)} \\ &= \frac{g'(x)h(x) - g(x)h'(x)}{h^2(x)}. \end{aligned}$$

Esempio: Se $x(t) = \frac{\sin(at)}{t}$ allora

$$\dot{x} = \frac{at \cos(at) - \sin(at)}{t^2}.$$

Derivata di una variabile traslata e scalata. Non è altro che una applicazione della derivazione di funzione composta, della derivata della somma di funzioni e di quella del prodotto per costante:

$$\frac{d}{dx} f(ax + b) = af'(ax + b).$$

3.4.1 Derivata di alcune funzioni notevoli

Provate a ottenere la derivata di alcune di queste funzioni (per esempio quella del seno, usando le formule di duplicazione degli angoli). Le altre imparatele a memoria, dato che sarà utile “riconoscere” la corrispondenza tra funzione e derivata quando passeremo agli integrali.

$$\frac{d}{dx} x^a = ax^{a-1},$$

valida per ogni a , anche $a = 0$ (è la regola della derivazione di costante).

$$\frac{d}{dx} \sin(x) = \cos(x),$$

da cui

$$\frac{d}{dx} \sin(\omega x) = \omega \cos(\omega x).$$

$$\frac{d}{dx} \cos(x) = -\sin(x),$$

da cui

$$\frac{d}{dx} \cos(\omega x) = -\omega \sin(\omega x).$$

$$\frac{d}{dx} \tan(x) = \frac{d}{dx} \frac{\sin(x)}{\cos(x)} = \frac{\sin^2(x) + \cos^2(x)}{\cos^2(x)} = \frac{1}{\cos^2(x)}$$

$$\frac{d}{dx} e^x = \frac{d}{dx} \exp(x) = \exp(x) = e^x,$$

da cui anche

$$\frac{d}{dx} \exp(ax) = a \exp(ax).$$

$$\frac{d}{dx} a^x = \frac{d}{dx} e^{x \ln(a)} = \ln(a) e^{x \ln(a)} = a^x \ln(a).$$

$$\frac{d}{dx} \ln(x) = \frac{1}{x}.$$

Si noti che l'ultima derivata "completa" quella della potenza: dalla formula $\frac{d}{dx} x^a = a x^{a-1}$ non c'è nessun valore di a tale che si ottenga $1/x$ (ci vorrebbe $a = 0$).

Per esercizio, quanto vale $\frac{d}{dx} \ln(e^x)$? Beh, $\ln(e^x) = x$ per definizione, quindi dev'essere 1. Otteniamola come derivata di funzione composta.

$$\frac{d}{dx} \ln(e^x) = \frac{1}{e^x} \cdot e^x = 1.$$

3.4.2 Derivata seconda, terza, ecc.

Dato che la derivata di una funzione è una funzione essa stessa, possiamo definire le derivate di ordine superiore, che si indicano con

$$\frac{d^n}{dx^n} f(x)$$

o anche con

$$f^{(n)}(x).$$

Si noti che $f^{(0)} = f$.

In particolare la derivata seconda rispetto al tempo si indica con due pallini (\ddot{x}). Si tratta semplicemente di fare due volte la derivata, ma possiamo indicare esplicitamente qualche derivata seconda

$$\frac{d^2}{dx^2} x^a = a(a-1)x^{a-2},$$

In particolare

$$\frac{d^2}{dx^2} (a + bx + cx^2) = 2c.$$

$$\frac{d^2}{dx^2} \sin(x) = -\sin(x),$$

da cui

$$\frac{d^2}{dx^2} \sin(\omega x) = -\omega^2 \sin(\omega x).$$

$$\frac{d^2}{dx^2} \cos(x) = -\cos(x),$$

da cui

$$\frac{d^2}{dx^2} \cos(\omega x) = -\omega^2 \cos(\omega x).$$

$$\frac{d^2}{dx^2} \exp(x) = \exp(x),$$

da cui

$$\frac{d^2}{dx^2} \exp(ax) = a^2 \exp(ax).$$

Questa somiglianza tra funzioni trigonometriche e esponenziali è riassunta dal fatto che si possono esprimere l'una attraverso l'altra usando i numeri complessi (semplicemente $i^2 = -1$):

$$\begin{aligned}\exp(ix) &= \cos(x) + i \sin(x) \\ \cos(x) &= \frac{e^{ix} + e^{-ix}}{2} \\ \sin(x) &= \frac{e^{ix} - e^{-ix}}{2i}\end{aligned}$$

Il che si complementa con

$$\begin{aligned}\cosh(x) &= \frac{e^x + e^{-x}}{2} = \cos(ix) \\ \sinh(x) &= \frac{e^x - e^{-x}}{2} = -i \sin(ix).\end{aligned}$$

Tutto ciò può sembrare un'inutile complicazione, ma è una operazione vantaggiosa perché le esponenziali restano sempre esponenziali quando sono derivate, mentre i seni e coseni si trasformano l'uno nell'altro.

3.4.3 Serie di Mc Laurin

Una cosa interessante per il nostro programma di ottenere il moto futuro a partire da una serie di osservazioni, è che se una funzione è sufficientemente "liscia" (derivabile), allora il suo andamento futuro è dato dalla conoscenza delle sue derivate al tempo zero (o a un tempo fissato). Ovvero

$$f(x) = f_0 + f'_0 x + 1/2 f''_0 x^2 + \dots$$

Ovvero

$$f(x) = \sum_{n=0}^{\infty} \frac{a_n x^n}{n!},$$

dove

$$a_n = f_0^{(n)} = f^{(n)}(0) = \left(\frac{d^n}{dx^n} f(x) \right)_{x=0}$$

Per esempio, la funzione esponenziale si può definire come

$$e^x = \exp(x) = 1 + x + \frac{x^2}{2} + \frac{x^3}{3!} + \dots = \sum_{n=0}^{\infty} \frac{x^n}{n!}.$$

Si può verificare facilmente che derivando termine a termine la serie si ottiene $\frac{d}{dx} e^x = e^x$. La funzione esponenziale è la funzione che ha tutte le derivate uguali a 1 per $x = 0$ (compresa la derivata zero, che è la funzione stessa). Per x piccolo

$$e^x \simeq 1 + x.$$

Altri sviluppi interessanti sono

$$(1+x)^a = 1 + ax + \frac{a(a-1)}{2} x^2 + \dots = \sum_n \binom{a}{n} x^n$$

Che estende la formula del binomio di Newton ad a nonintero (e $|x| < 1$) usando il coefficiente binomiale generalizzato. Di questa formula è importante ricordare che per x piccolo,

$$(1+x)^a \simeq 1 + ax.$$

Continuiamo:

$$\ln(1+x) = x - \frac{x^2}{2} + \frac{x^3}{3} + \dots = \sum_{n=0}^{\infty} (-1)^n (n+1) \frac{x^{n+1}}{n+1};$$

per x piccolo

$$\ln(1+x) \simeq x.$$

$$\sin(x) = x - \frac{x^3}{3!} + \frac{x^5}{5!} + \dots = \sum_{n=0}^{\infty} (-1)^n \frac{x^{2n+1}}{(2n+1)!};$$

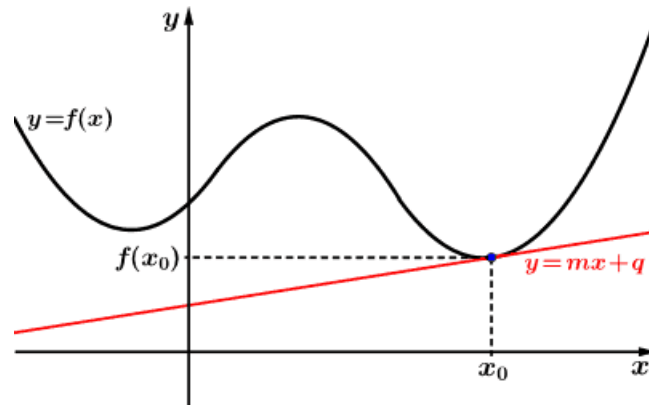


Figura 3.1: Significato geometrico della tangente.

per x piccolo

$$\sin(x) \simeq x.$$

$$\cos(x) = 1 - \frac{x^2}{2} + \frac{x^4}{4!} + \dots = \sum_{n=0}^{\infty} (-1)^n \frac{x^{2n}}{(2n)!};$$

per x piccolo

$$\cos(x) \simeq 1 - \frac{x^2}{2}.$$

3.4.4 Sviluppo di Taylor

Lo sviluppo di Taylor è come quello di McLaurin, ma rispetto ad una x_0 qualsiasi. Basta traslare lo sviluppo di McLaurin

$$\begin{aligned} f(x) &= f(x_0) + f'(x_0)(x - x_0) + \frac{1}{2}f''(x_0)(x - x_0)^2 + \frac{1}{3!}f'''(x_0)(x - x_0)^3 + \dots \\ &= \sum_{n=0}^{\infty} \frac{f^{(n)}(x_0)}{n!} (x - x_0)^n. \end{aligned}$$

3.4.5 Derivate e grafici di funzione

La derivata di una funzione ha anche un significato geometrico: rappresenta la tangente dell'angolo che la retta tangente alla funzione fa con l'orizzontale, ovvero il coefficiente angolare di tale retta (figura 3.1). In effetti, se prendiamo lo sviluppo di Taylor in un punto e prendiamo solo i primi due termini [TERMINARE]

3.4.6 Massimi e minimi

Per una funzione "liscia", almeno derivabile un paio di volte e senza discontinuità, i massimi e i minimi che non stanno sul bordo dell'intervallo di definizione, corrispondono all'annullamento della derivata prima.

Esercizio 1 (Wile E. Coyote fa il pendolo)

Wile E. Coyote si è legato a una corda di lunghezza L ed è appesa ad un altro pinnacolo che è appunto alto L , così che nella traiettoria sfiorerà il suolo (per catturare Beep Beep), figura 3.3. Wile si lascia andare dalla sommità di un cactus ad una altezza $h \ll L$ dal suolo. Il suo moto è quello del pendolo smorzato, nell'approssimazione delle piccole oscillazioni, quindi l'angolo θ della corda con la verticale è

$$\theta(t) = \theta_{max} \cos(\omega t) \exp(-\gamma t),$$

con $\theta_{max} = \arccos((L - h)/L)$, angoli misurati in radianti e tempi in secondi.

La velocità v è data dal prodotto della velocità angolare $\dot{\theta}$ per L . In che istante raggiunge la velocità massima in valore assoluto?

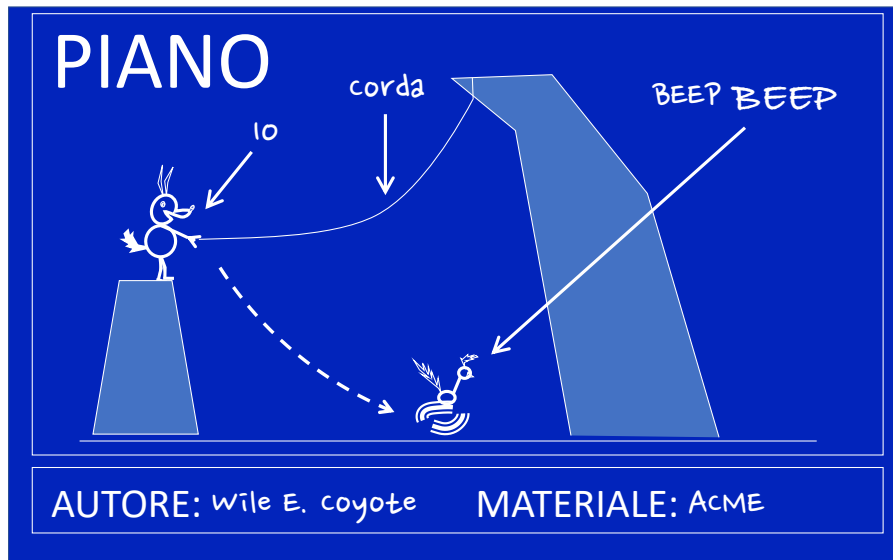


Figura 3.2: Wile Coyote e il pendolo (esercizio 1).

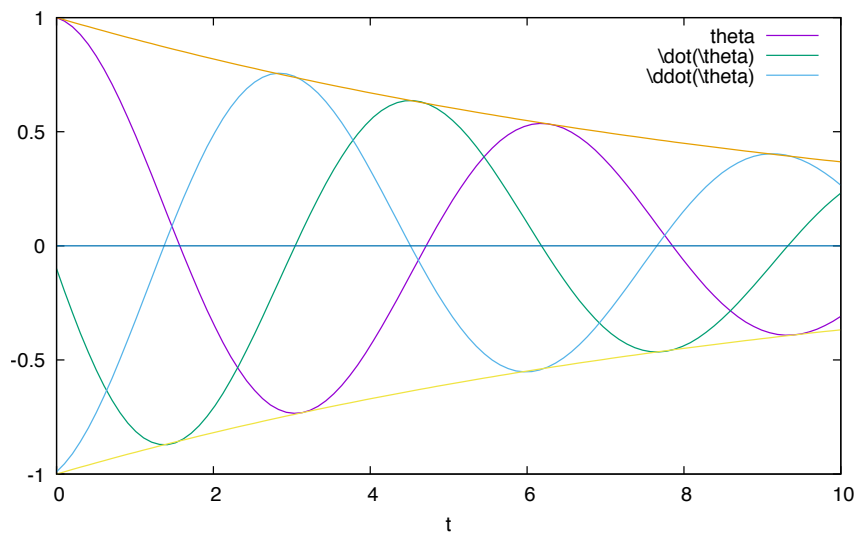


Figura 3.3: Diagramma temporale delle varie leggi orarie dell'esercizio 1.

Svolgimento esercizio 1 (Wile E. Coyote fa il pendolo)

La velocità è

$$\dot{\theta} = -\theta_{max} (\omega \sin(\omega t) + \gamma \cos(\omega t)) \exp(-\gamma t).$$

Troviamo i punti in cui si annulla la sua derivata, l'accelerazione.

$$\ddot{\theta} = \theta_{max} ((\gamma^2 - \omega^2) \cos(\omega t) + 2\gamma\omega \sin(\omega t)) \exp(-\gamma t) = 0,$$

ovvero

$$(\gamma^2 - \omega^2) \cos(\omega t) + 2\gamma\omega \sin(\omega t) = 0,$$

dato che l'esponenziale è sempre diversa da zero.

I tempi in cui si annulla la derivata (per $\gamma^2 \neq \omega^2$) sono

$$t_{max} = \frac{1}{\omega} \left(\arctan \left(\frac{\omega^2 - \gamma^2}{2\gamma\omega} \right) + k\pi \right).$$

Ovviamente a noi interessano solo i tempi positivi. Inoltre, dato che il moto si smorza, il massimo della velocità è il primo zero positivo, ovvero

$$t_{max} = \frac{1}{\omega} \left(\arctan \left(\frac{\omega^2 - \gamma^2}{2\gamma\omega} \right) \right).$$

Per esempio, se prendiamo $\omega = 1 \text{ s}^{-1}$, $\theta_{max} = 1$, $\gamma = 0.1 \text{ s}^{-1}$ e $L = 10 \text{ m}$ (figura 3.3) otteniamo $t_{max} \simeq 1.37$. La velocità in tale istante è

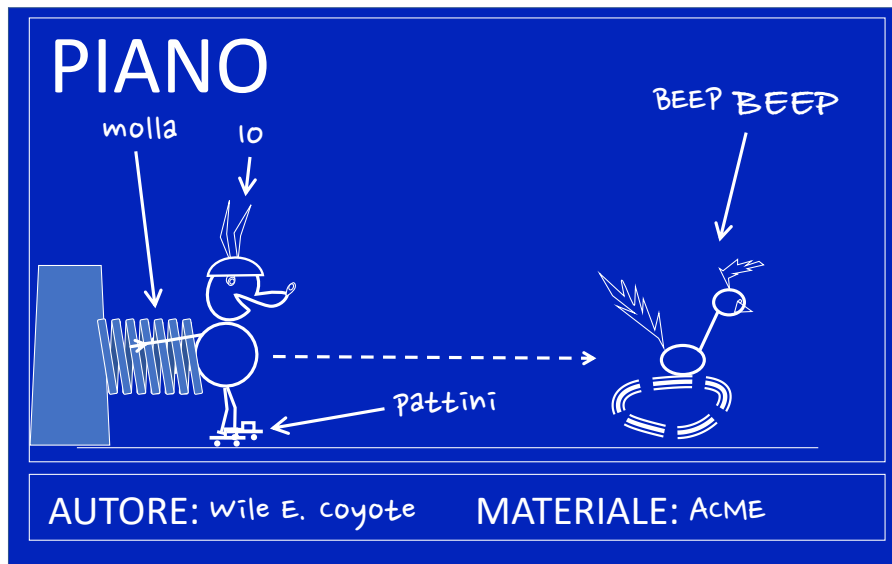


Figura 3.4: Wile E. Coyote e i pattini (esercizio 2).

Come ho detto, bisogna stare attenti ai bordi dell'intervallo di definizione. Prendiamo il seguente problema:

Esercizio 2 (Wile E. Coyote e i pattini)

Wile E. Coyote ha indossato dei pattini (e il regolare caschetto ACME) e ha usato una molla come propulsione, cosa che gli ha impartito una velocità iniziale v_0 a $t = 0$ (figura 3.4).

C'è un certo attrito dell'aria, per cui il suo moto è esponenzialmente smorzato, con un fattore γ . In che istante raggiunge la sua massima velocità?

Svolgimento esercizio 2 (Wile E. Coyote e i pattini)

La velocità di Wile E. Coyote segue la legge

$$v(t) = v_0 \exp(-\gamma t),$$

ma è inutile derivarla, visto che l'esponenziale non ha né massimi né minimi (per tempi finiti). In questo caso il massimo della velocità è all'inizio, v_0 .

Si noti che anche se nell'esercizio 1 (con i dati numerici) avessimo chiesto la velocità massima dopo 2 s, sarebbe risultata la velocità in quell'istante, e non il massimo successivo, a $t \simeq 4.56$ s.

3.5 Di nuovo alla fisica, anzi alla cinematica

Dopo questa sbornia di matematica (ma non è finita qui), torniamo a dove eravamo rimasti: prevedere il moto. Da quello che si è visto sembrerebbe che per prevedere il moto futuro uno debba conoscere tutte le derivate in un punto, e è facile immaginare che per fare ciò uno debba conoscere il moto passato per un tempo infinito. Per fortuna la fisica, o meglio le leggi di Newton, ci aiutano. Come vedremo, dalla seconda legge della dinamica otteniamo che l'accelerazione, ovvero la derivata seconda della posizione rispetto al tempo, dipende dalle forze in tale punto, e le forze sono in genere calcolabili come funzioni della posizione e della velocità di un corpo. Quindi si può scrivere un programma al computer che proceda così:

1. Data la posizione e la velocità di un corpo ad un determinato istante, calcolare le forze agenti su tali corpi
2. Dalla forza calcolare l'accelerazione
3. Conoscendo posizione, velocità ed accelerazione si può calcolare posizione e velocità un piccolo istante dopo
4. Tornare al punto 1

Questo (con qualche sofisticazione) è quello che viene fatto giornalmente in molti laboratori, e va sotto il nome di dinamica molecolare. Però non è detto che saper calcolare qualcosa voglia dire capire il fenomeno. Per

prima cosa, il calcolo viene fatto con un valore ben determinato di tutti i parametri, il che vuol dire che per ogni valore di tutti i parametri di un problema dovrei ripetere il calcolo. E poi usando le leggi della fisica e la matematica simbolica posso semplificare il problema, e soprattutto esprimere il suo comportamento in termini “umani”, raggruppando il comportamento in classi a seconda del valore dei parametri. Per esempio, se studio un’altalena, posso scrivere un cartello che dice “non spingersi oltre i 45 gradi di inclinazione” perché so che l’altalena altrimenti tende a ribaltarsi, anche senza aver fatto la simulazione.

3.5.1 Accelerazione

Possiamo adesso dare un nome anche alla derivata seconda della posizione di un corpo rispetto al tempo, e la chiamiamo accelerazione. L’accelerazione è anche la derivata della velocità rispetto al tempo.

Possiamo anche dare un nome ad alcune leggi del moto

Quiete

$$x(t) = x_0 = \text{const.}$$

Moto uniforme

$$x(t) = x_0 + vt.$$

Moto uniformemente accelerato

$$x(t) = x_0 + vt + \frac{1}{2}at^2.$$

Moto esponenzialmente smorzato

$$x(t) = a \exp(-\gamma t) + x_\infty,$$

con $\gamma > 0$. Ho inserito x_∞ perché è il valore a cui tende x nel tempo lungo.

Moto armonico

$$x(t) = x_{\text{eq}} + C \sin(\omega t + \phi) = x_{\text{eq}} + A \sin(\omega t) + B \cos(\omega t),$$

o anche

$$x(t) = x_{\text{eq}} + Ae^{i\omega t} + Be^{-i\omega t}$$

(intendendo la sola parte reale)

Moto vario

tutti gli altri.

Nel moto uniformemente accelerato, l’accelerazione è costante (così come nel moto uniforme e nella quiete, in cui $a = 0$). In tutti gli altri l’accelerazione varia nel tempo.

Il moto uniformemente accelerato è importante perché, come dimostrato da Galileo, tutti i gravi cadono con la stessa accelerazione $g \simeq 9.8 \text{ m/s}^2$ nei pressi della superficie della Terra, indipendentemente dalla loro massa.

3.6 Problemi di cinematica

È importante, secondo me, imparare a fare i grafici delle funzioni e anche a risolvere graficamente dei problemi. Per fare ciò bisogna usare un quaderno a quadretti piccoli, quelli con quadretti di lato 0.5 m sono comodi perché è facile misurare le distanze con un righello. Poi serve ovviamente un righello, un compasso, un goniometro, lapis e gomma da cancellare.

I problemi di fisica vanno risolti evitando di sostituire le variabili con i loro valori numerici fino all’ultimo, ma per controllare la giustezza di un calcolo, può valere la pena di confrontare il risultato numerico con quello grafico.

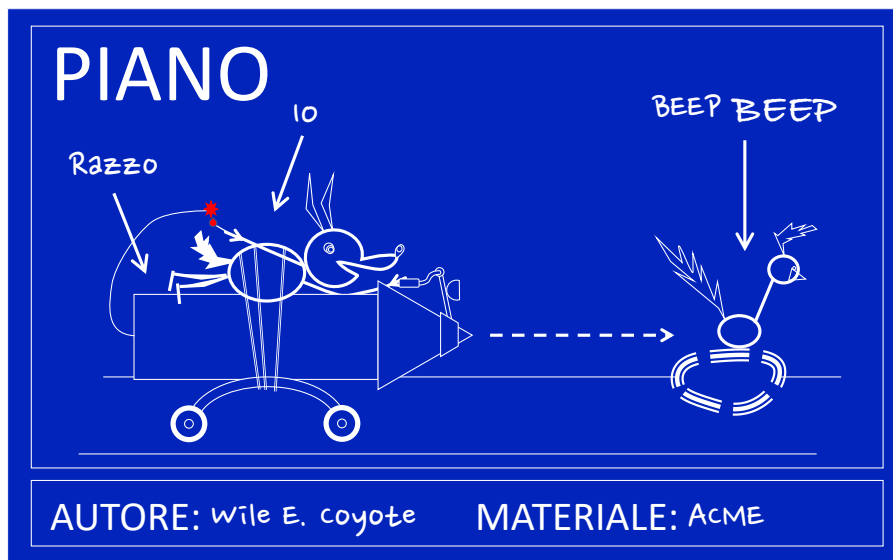


Figura 3.5: Wile Coyote ed il razzo (esercizio 3).

Esercizio 3 (Wile E. Coyote e il razzo)

Wile E. Coyote si è legato ad un razzo ACME per cercare di catturare Beep Beep lungo una strada rettilinea, in piano. Quando Beep Beep (che viaggia a velocità costante v) passa davanti a Wile, questi accende il razzo, che lo fa partire con una accelerazione a , costante (Figure 3.5, 3.6). Dopo quanto tempo T dovrebbe riuscire ad agguantarlo? Cosa succederà invece?

Svolgimento esercizio 3 (Wile E. Coyote e il razzo)

Cominciamo a stabilire il sistema di riferimento, che ovviamente è lungo la strada. Usiamo il metro e il secondo come unità di misura (per cui se per esempio v è in miglia orarie dobbiamo convertirla), e prendiamo il verso nella direzione in cui avanza Beep Beep (che si pensa sia la stessa di Wile E. Coyote). Approssimiamo i due animali come punti materiali.

Beep Beep viaggia di moto rettilineo uniforme, quindi nel grafico viene rappresentato da una retta, con pendenza positiva dato che $v > 0$, e che passa per l'origine in quanto $x(0) = 0$. Quindi $x_{BB} = vt$.

La legge oraria di Wile E. Coyote è rappresentata da una parabola con la concavità rivolta verso l'alto dato che $a > 0$, con velocità nulla al tempo $t = 0$ e pure lui con $x(0) = 0$, quindi $x_{WC} = at^2$.

Graficando le curve con qualche valore si vede che così stando le cose, Wile catturerà prima o poi Beep Beep. Per trovare il tempo in funzione dei parametri, imponiamo che $x_{BB}(T) = x_{WC}(T)$, da cui $vT = aT^2 \Rightarrow T = v/a$.

Verifichiamo che le unità di misura tornino: T è in secondi, v in m/s e a in m/s^2 , quindi tutto ok.

Mettiamo qualche numero: $v = 72 \text{ km/h}$ e $a = 10 \text{ m/s}^2$. Convertiamo $v = 20 \text{ m/s}$, (ovviamente la velocità è stata scelta opportunamente) da cui $T = 2 \text{ s}$.

Esercizio 4 (Wile E. Coyote e gli schiacciasassi)

Wile E. Coyote è alla guida di uno schiacciasassi (ACME) mentre un altro può essere messo in movimento per mezzo di una lunga corda, dalla posizione di partenza (figura 3.7), con l'obiettivo di stritolare Beep Beep. I due schiacciasassi viaggiano l'uno contro l'altro a velocità v costante partendo dalle due estremità di un ponte lungo L . Purtroppo, appena gli schiacciasassi iniziano a muoversi, Beep Beep appare accanto a lui e per lo spavento è Wile Coyote a cadere sul ponte, ma si consola (temporaneamente) vedendo che può correre a velocità $2v$, e quindi sfuggire facilmente agli schiacciasassi. Appena arriva quasi a contatto con il secondo schiacciasassi, inverte improvvisamente la direzione mantenendo la stessa velocità (in modulo). Fatalmente i due schiacciasassi si incontreranno a metà del ponte spianando il coyote.

Dopo quanto tempo T_1 e in che punto x_1 Wile E. Coyote incontra per la prima volta il secondo schiacciasassi? Dopo quanto tempo T_2 i due schiacciasassi si incontreranno? Quanta distanza X avrà percorso Wile E. Coyote nel frattempo?

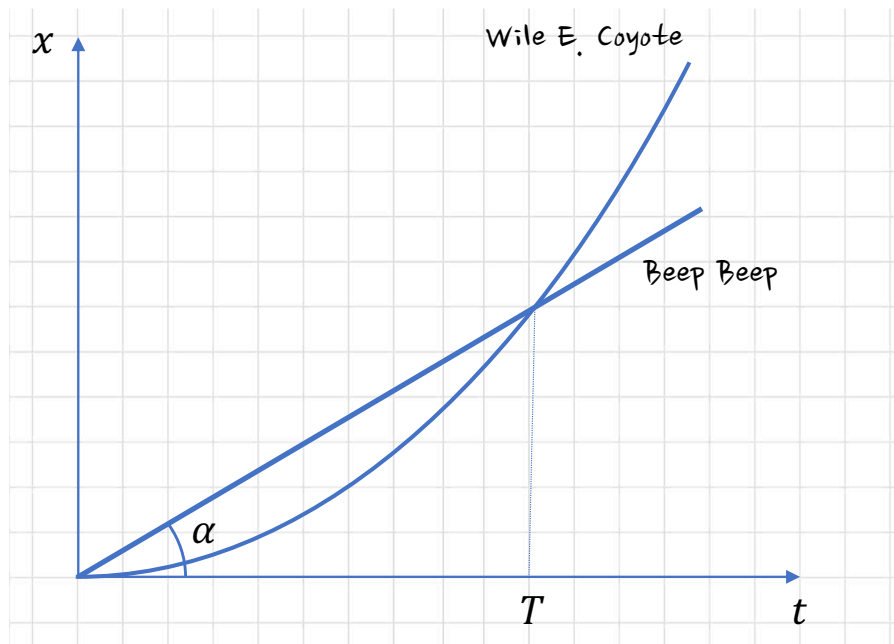


Figura 3.6: Diagramma temporale di Wile Coyote e Beep Beep (Es. 3). La velocità iniziale v di Beep Beep è legata all'angolo α : $v = \tan(\alpha)$.

Svolgimento esercizio 4 (Wile E. Coyote e gli schiacciasassi)

Nel sistema di riferimento indicato in figura 3.8 il primo schiacciasassi, x_1 segue la legge oraria

$$x_1(t) = vt.$$

Il secondo schiacciasassi x_2

$$x_2(t) = L - vt,$$

mentre Wile Coyote

$$x_{WC} = 2vt.$$

Quindi il tempo T_1 si ottiene imponendo $x_2 = x_{WC}$ ovvero $L - vT_1 = 2vT_1$ e quindi $T_1 = L/3v$. Nel disegno su carta quadrettata conviene scegliere una inclinazione $1/3$ per v (tre quadretti in orizzontale ogni uno in verticale). In tale grafico Wile E. Coyote viaggia a velocità $2/3$ (due quadretti in verticale ogni tre in orizzontale). Si può verificare che T_1 corrisponde numericamente a L .

È facile anche ottenere $T_2 = L/2v$ (verificare sul grafico), mentre non è per nulla banale calcolare X . Ci si può aiutare cambiando sistema di riferimento, e mettendosi in quello di Beep Beep, ovvero del primo schiacciasassi. In questo sistema di riferimento lui è fermo ($x'_1 = 0$), mentre il secondo schiacciasassi gli sta venendo addosso con velocità $-2v$, ovvero $x'_2 = L - 2vt$ (figura 3.9).

Il punto di incontro tra Wile E. Coyote e il secondo schiacciasassi è dato da $vT_1 = vL/3v = L/3$. Inoltre si vede che si può “teletrasportare” Wile Coyote tra i due schiacciasassi ogni volta che ne incontra uno, così che lui viaggia sempre con velocità v senza cambiare verso. Quindi la distanza percorsa X' , in questo sistema di riferimento, sarà

$$X' = \frac{L}{3} + \frac{1}{3} \left(\frac{L}{3} \right) + \frac{1}{3} \left(\frac{1}{3} \left(\frac{L}{3} \right) \right) + \dots = \frac{L}{3} \sum_{n=0}^{\infty} \left(\frac{1}{3} \right)^n = \frac{L}{3} \frac{1}{1 - \frac{1}{3}} = \frac{3}{2}L.$$

Si ricorda che la somma della serie geometrica è

$$\sum_{n=0}^{\infty} \frac{a^n - 1}{1 - a}$$

Per $|a| < 1$. Per la dimostrazione, si parte da $(1 - a)(1 + a + a^2 + a^3 + \dots + a^n) = 1 - a^{n+1}$, per cui $1 + a + a^2 + a^3 + \dots + a^n = (1 - a^{n+1})/(1 - a)$, e poi basta fare il limite per $n \rightarrow \infty$.

Per tornare nel sistema di riferimento originale, bisogna considerare che le distanze erano misurate a partire dalla posizione del primo schiacciasassi ($x_1(t)$), che viaggia velocità v , quindi

$$X(t) = X'(t) + x_1(t) = X'(t) + vt,$$

e inserendo $Et = T_2 = L/2v$ si ottiene $X = L$.

Si poteva ottenere lo stesso risultato, in maniera più semplice, con il seguente ragionamento: Wile

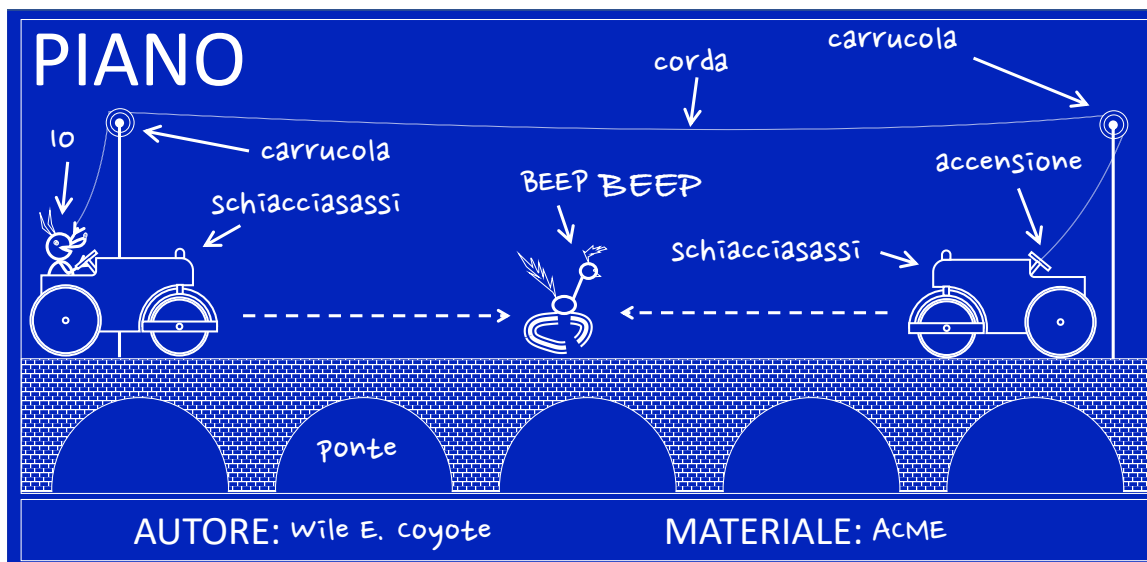


Figura 3.7: Wile Coyote e gli schiacciasassi, esercizio 4.

3.6.1 Moto accelerato

Esercizio 5 (Wile E. Coyote e il cannone)

Wile Coyote si è infilato in un cannone (ACME) per spararsi a gran velocità dietro a Beep Beep (figura 3.10). Però, pochi istanti prima del lancio il cannone ruota e si pone in verticale, così che lui viene sparato verso l'alto con velocità iniziale v_0 . Nello stesso istante, a causa delle vibrazioni sonore, si stacca un masso da un pinnacolo sulla sua verticale ad una altezza h . Dopo quanto si avrà l'impatto? Quale sarà la velocità relativa del masso rispetto a WC? Si rammenta che tutti i corpi che non hanno propulsione cadono con la stessa accelerazione g .

Svolgimento esercizio 5 (Wile E. Coyote e il cannone)

Ovviamente prendiamo come sistema di riferimento la verticale (y), con l'origine sul cannone (di dimensioni trascurabili). La legge orario di Wile E. Coyote è

$$y_{WC} = v_0 t - \frac{1}{2} g t^2,$$

e quella del masso è

$$y_m = h - \frac{1}{2} g t^2.$$

Imponendo $y_{WC} = y_m$ si ottiene

$$v_0 t = h,$$

ovvero $t_1 = h/v_0$. L'accelerazione di gravità è scomparsa. In effetti, sia Wile E. Coyote che la pietra sono in caduta libera, quindi se ci mettiamo nel sistema di riferimento della pietra, Wile sta semplicemente andando verso di lei con velocità v_0 , che è anche la velocità di collisione. Però, c'è da considerare anche il suolo. Se la velocità v_0 è piccola rispetto a h , Wile E. Coyote farà in tempo a ricadere al suolo. In quanto tempo cade? Sono le soluzioni di $y_{WC} = 0$, una è ovviamente $t = 0$, l'altra è $t_2 = 2v_0/g$.

Quindi se $t_1 < t_2$, il tempo di collisione è $t_1 = h/v_0$ e la velocità relativa di impatto è v_0 . Se $t_1 > t_2$ allora bisogna calcolare il tempo che ci mette la pietra ad arrivare al suolo, che è $t_3 = \sqrt{2h/g}$ e la velocità di impatto sarà la velocità del masso, $v_m = (dy_m)/dt = -gt$, al tempo t_3 , ovvero $v_c = \sqrt{2hg}$.

3.6.2 Moto armonico

Il moto armonico è quello dato da una struttura elastica come una molla, ma anche dalla proiezione di un moto circolare lungo un'asse, come vedremo.

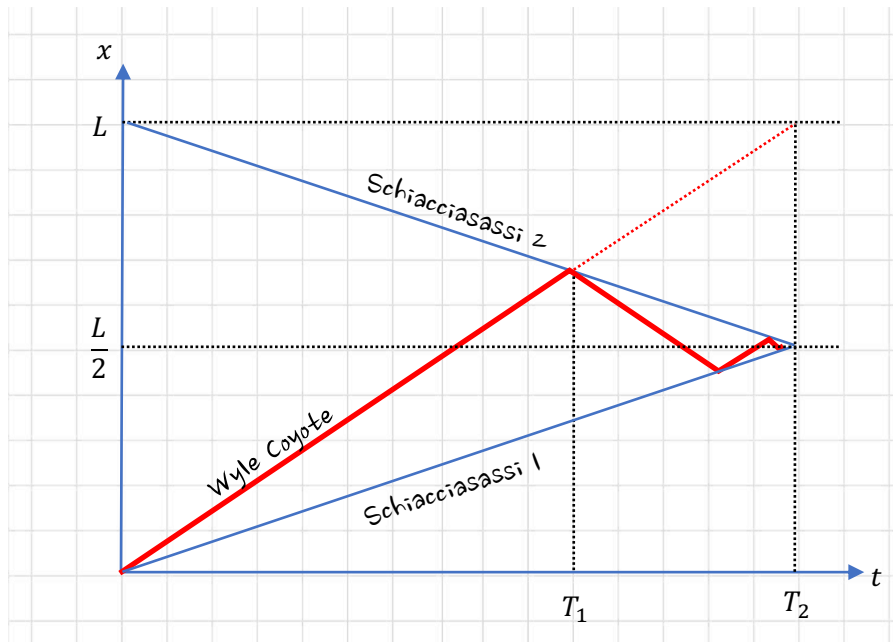


Figura 3.8: Diagramma temporale delle varie leggi orarie dell'esercizio 4.

La legge del moto è

$$x(t) = C \sin(\omega t + \phi) + x_{\text{eq}}$$

dove x_{eq} è la posizione attorno a cui il corpo compie oscillazioni. La quantità C è l'ampiezza delle oscillazioni (da $-C$ a C) e ϕ è detto lo sfasamento. La stessa legge si può scrivere anche

$$x(t) = C \cos(\omega t + \phi) + x_{\text{eq}}$$

cambiando lo sfasamento, dato che $\sin(x) = \cos(x - \pi/2)$.

Queste oscillazioni sono simmetriche rispetto a x_{eq} . Il moto armonico si può esprimere anche come

$$x(t) = A \cos(\omega t) + B \sin(\omega t) + x_{\text{eq}}.$$

Infatti, (trascurando x_{eq})

$$x(t) = C \sin(\omega t + \phi) = C \cos(\phi) \sin(\omega t) + C \sin(\phi) \cos(\omega t) = A \sin(\omega t) + B \cos(\omega t)$$

da cui si ottiene che l'ampiezza è

$$C^2 = A^2 + B^2.$$

Esercizio 6 (Wile E. Coyote e la molla)

Wile Coyote si è legato all'estremo di una molla (ACME), attaccata a un ramo sporgente (che sicuramente si romperà, per l'effetto comico), figura 3.11. Vuole usare la molla per prendere al volo Beep Beep mentre passa (senza sfracellarsi sulla strada). Quando la molla con lui legato sono fermi in equilibrio, WC è a una distanza h dal suolo. Se si dà una spinta, oscilla con un periodo T .

Wile Coyote è anche legato a una corda che passa lungo l'asse della molla. Questa corda passa anche per una carrucola attaccata allo stesso ramo della molla, ricadendo sempre nell'asse della molla. Il coyote può usare la corda per tirarsi su di una certa quota in modo, quando si lascerà andare, da compiere un moto armonico che arriva a sfiorare la strada. Di quanto si deve tirare su?

Sapendo che Beep Beep viaggia a velocità v , Wile E. Coyote traccia un segno sulla strada in modo da lanciarsi quando Beep Beep lo attraversa. A che distanza L dal punto di impatto dev'essere il segno?

Svolgimento esercizio 6 (Wile E. Coyote e la molla)

Wile E. Coyote deve tirarsi su di un tratto h , perché il moto armonico è simmetrico rispetto alla posizione di equilibrio. Dal punto più alto al punto più basso il moto armonico impiega mezzo periodo. Dato che Beep Beep viaggia a velocità v , Wile deve lanciarsi quando l'uccello è a una distanza $L = vT/2$.

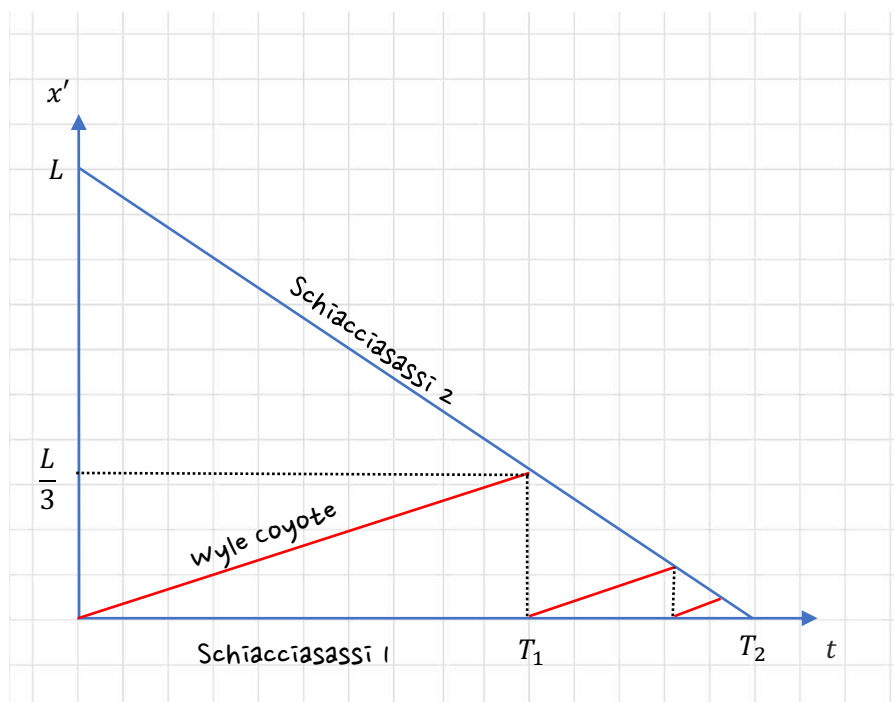


Figura 3.9: Diagramma temporale delle varie leggi orarie dell'esercizio 4 nel sistema di riferimento del primo schiacciasassi.

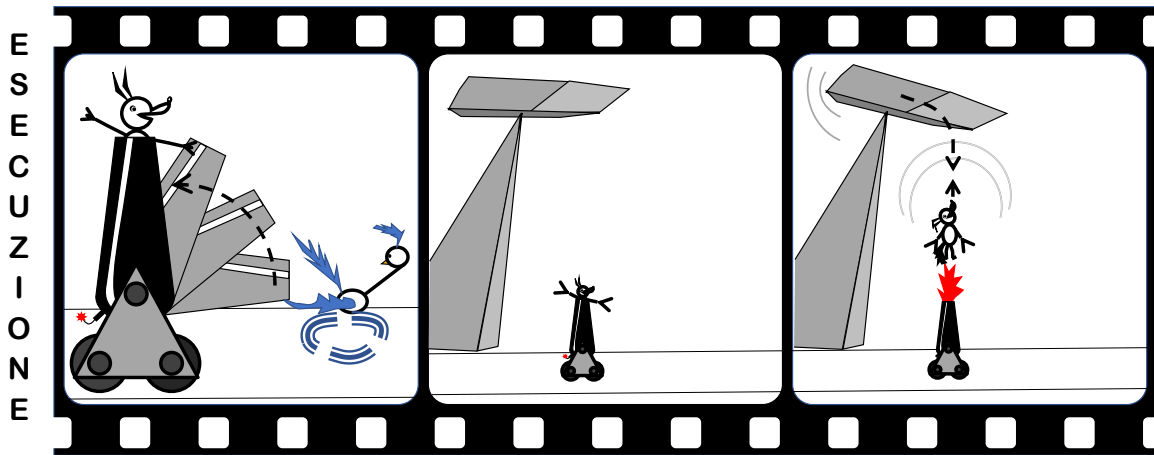
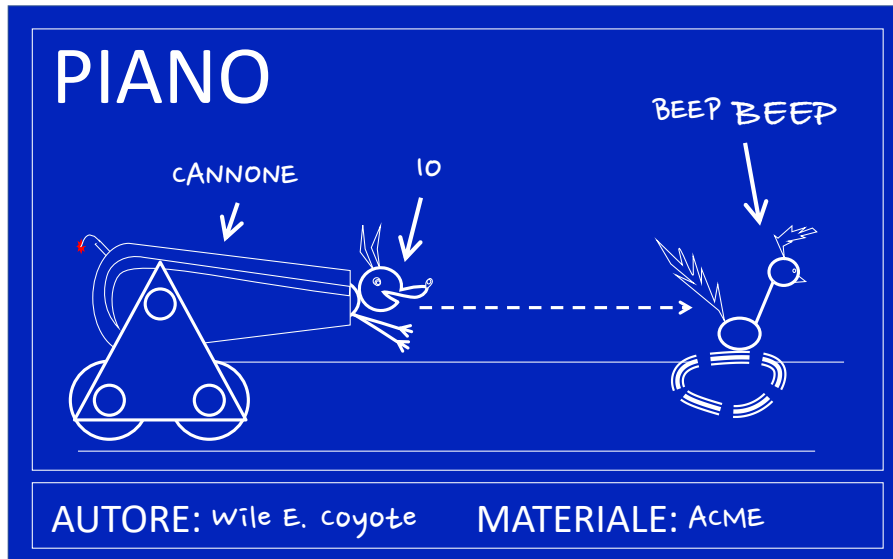


Figura 3.10: Wile E. Coyote e il cannone (esercizio 5).

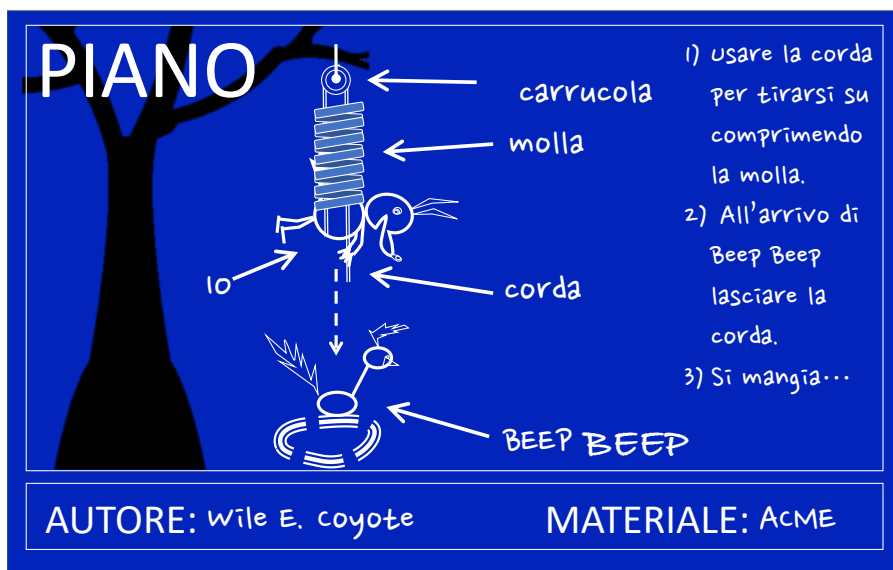


Figura 3.11: Wile Coyote e la molla (esercizio 6).

Capitolo 4

Sistemi di punti

Esercizio 7 (Wile E. Coyote e il camion)

Wile Coyote ha noleggiato un camioncino (ACME) su cui ha montato dei martinetti telecomandati che possono sollevare e far ruotare una tavola, su cui ha appoggiato due casse di dinamite (o forse di nitroglicerina), figura 4.1. L'idea è quella di avvicinarsi a Beep Beep e quindi rovesciargli addosso l'esplosivo, per far questo ha insaponato ben bene la tavola.

Purtroppo al momento dell'esecuzione Beep Beep frena all'improvviso, e Wile per riflesso inchioda. Dato che tra tavola e casse di esplosivo l'attrito è trascurabile, le due casse scivolano in avanti, e una resta appesa giusto davanti al camion. Per evitare che arrivi a contatto con il camion, Wile non può che accelerare disperatamente.

Quanta forza f deve esercitare il motore del camion per evitare (temporaneamente) il disastro?

Svolgimento esercizio 7 (Wile E. Coyote e il camion)

Cominciamo schematizzando il problema come in figura 4.2, considerando che tra i corpi A , B e C non c'è attrito, che la corda e la carrucola sono ideali. Dato che non sono coinvolte rotazioni, abbiamo essenzialmente un sistema di punti materiali vincolati, anche se in figura sono rappresentati come blocchi.

...

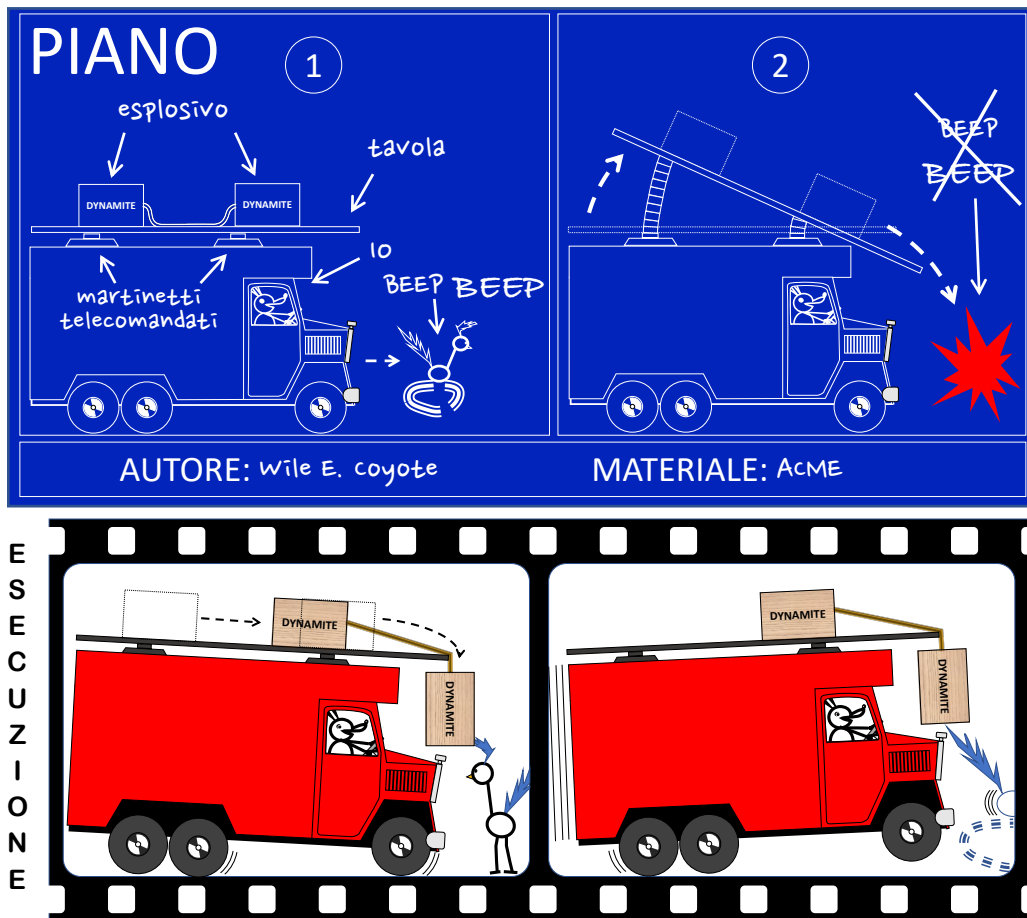


Figura 4.1: Wile E. Coyote e il camion (esercizio 7).

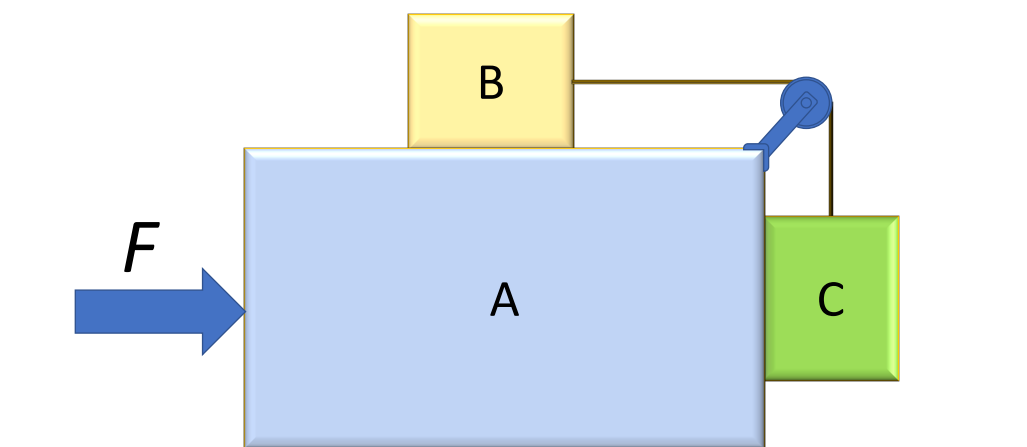


Figura 4.2: Schema ridotto del problema di Wile E. Coyote e il camion (esercizio 7).

Capitolo 5

Dinamica dei rigidi

5.1 Rotazioni

5.2 Rotolamento

Esercizio 8 (Wile E. Coyote e la ruota sbilanciata)

Wile Coyote sta inseguendo Beep Beep a bordo di una moto, quando all'improvviso un pesetto dell'equilibratura della ruota anteriore si stacca e la moto inizia a vibrare. Nonostante questo Wile continua ad accelerare. A che velocità la ruota inizierà a rimbalzare perdendo aderenza con il suolo? Quale è l'angolo tra l'asse che passa per il centro di massa della ruota e il punto in cui il pneumatico impatta al suolo (dove presumibilmente si consumerà di più con il tempo)?

Svolgimento esercizio 8 (Wile E. Coyote e la ruota sbilanciata)

Cominciamo schematizzando il problema di una ruota singola, come in figura 5.1, in cui abbiamo rappresentato la ruota come un disco di momento di inerzia (rispetto al centro) I_C , massa m ma con il centro di massa a distanza d dal centro del disco (questo è anche l'asse rispetto al quale si misura la rotazione θ della ruota). Abbiamo scelto di usare il momento di inerzia centrale invece di quello baricentrale I_G perché è quello che si misura mettendo in rotazione la ruota o facendola oscillare (pendolo fisico). La forza F rappresenta la spinta del motore, nel caso di moto libero è nulla.

Facciamo prima qualche considerazione: se la ruota ruotasse liberamente non a contatto con il suolo, girerebbe intorno al suo centro di massa, e contemporaneamente cadrebbe con accelerazione g . Se ruota molto velocemente rispetto alla velocità di caduta, toccherà il suolo con il punto opposto rispetto a G . Quindi è plausibile che per rotazioni a velocità finita tocchi il suolo con punto situato ad un angolo minore di 180° rispetto a G .

...

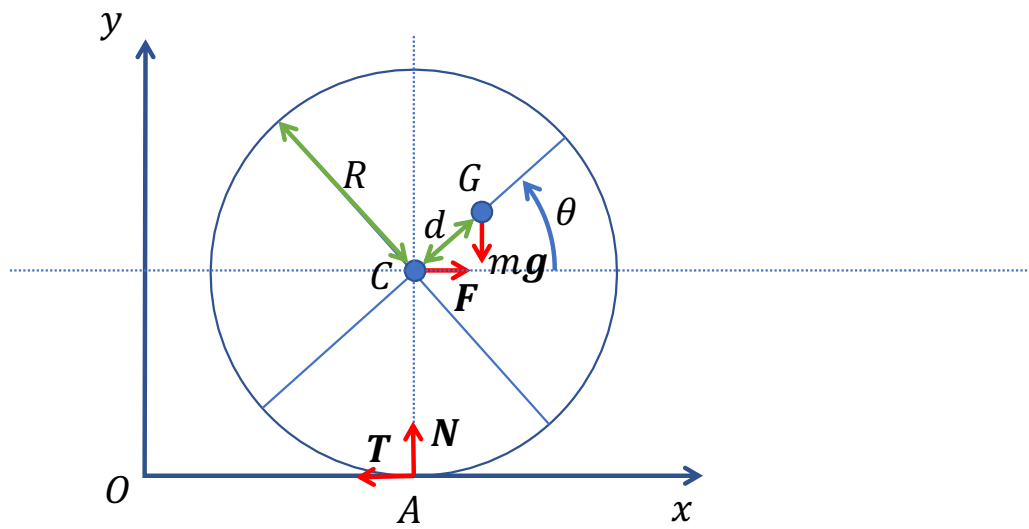


Figura 5.1: Schema delle forze per l'esercizio 8.

Capitolo 6

Argomenti avanzati

Abbiamo visto che le equazioni del moto si ottengono dalla seconda legge della dinamica

$$\mathbf{f} = m\mathbf{a},$$

dove $\mathbf{a} = \ddot{\mathbf{x}}$ è la derivata seconda della posizione rispetto al tempo. Quando la forza \mathbf{f} si può scrivere come derivata (gradiente) di una funzione energia potenziale, funzione solo dello spazio (sistema conservativo, anche se in realtà la definizione è più estesa), si ha

$$\mathbf{f} = -\nabla V(\mathbf{x})$$

abbiamo

$$m\ddot{\mathbf{x}} = -\nabla V(\mathbf{x})$$

moltiplicando entrambi i membri per $\dot{\mathbf{x}}$

$$m\ddot{\mathbf{x}}\dot{\mathbf{x}} = -\nabla V(\mathbf{x})\dot{\mathbf{x}}$$

vediamo che il primo membro lo si può considerare come la derivata rispetto al tempo di una funzione

$$K(\mathbf{v}) = \frac{1}{2}m\mathbf{v}^2$$

detta energia cinetica, mentre il secondo membro è la derivata rispetto al tempo di $-V(\mathbf{x})$. Quindi possiamo dire che

$$\frac{dK + V}{dt} = 0$$

e quindi che la funzione energia $E = K + V$ assume valore costante durante il moto (conservazione dell'energia).

Possiamo generalizzare questa formulazione usando coordinate che non siano solo le coordinate cartesiane di un punto materiale, per esempio possiamo usare l'angolo di rotazione di un pendolo, inserendo i termini appropriati per l'energia cinetica e quella potenziale, ma questo per ora non ci interessa.

L'approccio di Newton vede il moto (posizione, velocità) ad un istante successivo come *determinato* da quello all'istante precedente, anche se è facile verificare che invertendo il senso del tempo (per i sistemi conservativi) si può anche vedere il passato come funzione del futuro.

Pensiamo al moto di un corpo (in una dimensione) che si muove in un potenziale, per esempio un oscillatore armonico, o un pendolo o un corpo che cade.

Possiamo costruire la sua legge del moto nel piano x, t partendo da un istante iniziale t_0 , conoscendo $x_0 = x(t_0)$ e $v_0 = v(t_0)$ semplicemente calcolando le forze al tempo t_0 e da qui l'accelerazione, con questa calcolare la velocità ad un istante seguente, e da lì calcolare la posizione sempre ad un istante seguente, e quindi iterando la procedura (un metodo di calcolo molto usato detto dinamica molecolare). Possiamo riferirci a questo approccio con il termine “costruzione causale delle traiettorie”, nel senso che la posizione e la velocità a un certo tempo sono le ‘cause’ della posizione e della velocità ad un tempo seguente.

Però è possibile vedere il moto da un punto di vista completamente diverso, ovvero immaginare che la traiettoria nel piano x, t disegni una curva arbitraria. È possibile stabilire se è una legge di moto possibile? Cosa distingue il moto “vero” da una legge di moto arbitraria?

L'idea è quella di definire una quantità che assume un valore estremo, massimo o minimo, per la legge di moto “reale”, ma che sia calcolabile per ogni traiettoria. Si noti che quando disegniamo una curva sufficientemente “dolce” nel piano x, t , automaticamente definiamo la velocità $v = \frac{dx}{dt}$ in ogni punto.

Dobbiamo stabilire alcune regole: si parte e si arriva negli stessi “punti” x_0, t_0 e $x(T), T$, altrimenti non posso trovare un estremo (perché potrei “accorciare” o “allungare” a piacere il percorso).

Definiamo una funzione analoga all'energia, invece della somma prendiamo la differenza tra energia cinetica e potenziale, e chiamiamo questa funzione "lagrangiana"

$$\mathcal{L}(x, v) = K(v) - V(x),$$

dove dobbiamo ricordare che $v = \dot{x}$, quindi più propriamente dovremmo scrivere

$$\mathcal{L}(x, \dot{x}) = K(\dot{x}) - V(x).$$

Abbiamo qui scritto la lagrangiana per un moto in una dimensione, ma si può tranquillamente scrivere in più dimensioni.

Definiamo anche l'azione $S[x(t)]$ che è una funzione di tutta la traiettoria (meglio, un "funzionale") nel senso che è definita come un integrale

$$S[x(t)] = \int_{t_0}^T \mathcal{L}(x(t), \dot{x}(t)) dt.$$

Abbiamo già visto che gli integrali possono essere considerati delle funzioni dell'estremo superiore o inferiore di integrazione, ma possono anche essere considerati dei funzionali della funzione integranda, dato che cambiamo valore quando cambiamo questa funzione. Se l'idea disturba, si può pensare che la funzione integranda, la lagrangiana, sia definita solo per un numero grande ma finito di punti, e che l'azione sia la somma dei valori di questa funzione su tutti i punti.

A questo punto possiamo stabilire il "principio di minima azione": il moto dato dalle leggi di Newton corrisponde al minimo (a volte il massimo) dell'azione.

Per dimostrarlo dobbiamo costruire una specie di derivata funzionale. Procediamo con la definizione di derivata: costruiamo una variazione $\delta x(t)$ (che sarà una funzione, piccola, definita per tutti i tempi tra t_0 e T) e scriviamo

$$\Delta S = S[x(t) + \delta x(t)] - S[x(t)] = \int_{t_0}^T \mathcal{L}(x(t) + \delta x(t), \dot{x}(t) + \delta \dot{x}(t)) dt - \int_{t_0}^T \mathcal{L}(x(t), \dot{x}(t)) dt.$$

Dato che abbiamo detto che tutte le traiettorie devono partire dallo stesso punto, avremo che $\delta x(0) = \delta x(T) = 0$.

Inseriamo adesso la forma della lagrangiana, con $K(\dot{x}) = (1/2)m\dot{x}^2$

$$\begin{aligned} \mathcal{L}(x + \delta x, \dot{x} + \delta \dot{x}) &= K(\dot{x} + \delta \dot{x}) - V(x + \delta x) \\ &= K(\dot{x}) + m\dot{x}\delta \dot{x} + \frac{1}{2}m\delta \dot{x}^2 - V(x) - \frac{\partial V}{\partial x}\delta x + \dots \\ &= L(x, \dot{x}) + m\dot{x}\delta \dot{x} + F(x)\delta x + \dots \end{aligned}$$

dove abbiamo trascurato di indicare il tempo, i puntini indicano termini in $(\delta x)^2$ o $\delta \dot{x}^2$ o superiori, e abbiamo inserito l'espressione della forza come inverso della derivata dell'energia potenziale.

Inserendo nell'equazione di prima abbiamo

$$\Delta S = \int_{t_0}^T (m\dot{x}\delta \dot{x} + F(x)\delta x) dt.$$

Integriamo per parti il primo termine dell'integrale

$$\Delta S = (m\dot{x}\delta x)_{t_0}^T + \int_{t_0}^T (-m\ddot{x} + F(x)\delta x) \delta x dt.$$

Il primo termine va a zero perché, come avevamo detto, agli estremi dell'intervallo temporale $\delta x = 0$. Quindi l'azione $A[x(t)]$ è estrema (ovvero la sua variazione va a zero) se questo integrale è nullo. Ma dato che dev'essere nullo per tutti i valori di $\delta x(t)$, che è una funzione arbitraria del tempo, abbiamo che dev'essere

$$m\ddot{x} = F(x),$$

che è proprio l'equazione di Newton. Quindi possiamo vedere la dinamica come risultato della minimizzazione di una funzione (l'azione) su tutti i percorsi "possibili". Questa idea è un po' disturbante: come fa il corpo in questione a "sapere" che il moto naturale è il minimo tra altri percorsi ugualmente possibili, almeno in teoria? Non dovrebbe esplorarli tutti?

Non c'è da stupirsi che Maupertuis, che per primo ha formulato il principio di minima azione, anche se in termini alquanto rozzi, Eulero e altri abbiano visto in tale risultato una manifestazione della "estrema intelligenza" di un dio, una idea più o meno simile a quella espressa da Laplace (parlando però della costruzione causale delle traiettorie) *cite*Israel.

La meccanica quantistica ci dà una "spiegazione" di tale effetto, che però comporta l'abbandono dell'idea che un corpo segua *una e una sola* traiettoria. Si può derivare tutta la meccanica quantistica da un semplice principio (somma sui cammini):

- La probabilità $P(x, T|x_0, t_0)$ di andare da un certo punto x_0, t_0 a un altro punto x, T è data dal modulo quadrato di una grandezza complessa, detta “ampiezza di probabilità”

$$P(x, T|x_0, t_0) = |A(x, T|x_0, t_0)|^2$$

- L’ampiezza va sommata su tutti i “cammini” possibili che portano da x_0, t_0 a x, T . Indichiamo tale integrale con

$$\int \mathcal{D}[x(t)] \dots$$

- L’ampiezza di un cammino $x(t)$ è proporzionale all’esponenziale complesso dell’azione, da cui

$$A[x(t)] \propto \int \mathcal{D}[x(t)] \exp\left(-\frac{i}{\hbar} S[x(t)]\right) = \int \mathcal{D}[x(t)] \exp\left(-\frac{i}{\hbar} \int_{t_0}^T \mathcal{L}(x(t), \dot{x}(t)) dt\right)$$

- C’è bisogno di una costante di normalizzazione, che però è mal definita (nel senso che è infinita)... ma per fortuna si riescono a fare dei calcoli anche senza calcolare tale costante.

Ricordiamo che l’esponenziale complesso altro non è che una funzione trigonometrica

$$\exp(ix) = \cos(x) + i \sin(x).$$

e che la costante $\hbar = 1.0545718 \times 10^{-34}$ m2kg/s è molto piccola (per oggetti macroscopici). Inoltre si deve tenere presente che l’azione è proporzionale alla massa e alla distanza temporale $T - t_0$.

Per oggetti di massa molto piccola, e per tempi corti, effettivamente bisogna fare la somma su molti cammini, che possono interferire così da cancellarsi o da amplificarsi. Come spiegato da Feynman in QED [?], in base a tale principio è possibile riderivare tutta l’ottica geometrica. In effetti il campo elettrico altro non è che l’ampiezza sommata su molti fotoni.

Per oggetti di massa grande, o per tempi sufficientemente lunghi, contano solo i cammini vicini al minimo o comunque ad un estremo, perché la variazione dell’esponenziale complessa cancella tutti i cammini troppo “distanti”, la cui azione, una volta divisa per \hbar , varia moltissimo anche per piccole variazioni.

Quindi effettivamente il principio di minima azione può essere considerato un principio fondamentale, a patto di assumere che gli oggetti “annusino”, in parallelo, tutte le traiettorie vicine a quella del moto. Praticamente bisogna supporre che non esiste una individualità per gli oggetti (e quindi neppure per noi stessi), continuamente si “sdoppiano” esplorando tutte le possibilità, ma poi questi cloni si cancellano (per interferenza) lasciando solo il mondo classico, almeno per noi esseri di grande massa. A livello microscopico le cose sono un po’ diverse.

Possiamo infine anche fare una cosa diversa. Per trovare il principio di minima azione abbiamo considerato tutte le possibili traiettorie, e per ognuna di loro abbiamo dovuto calcolare la velocità. Però possiamo invece considerare velocità e posizione come variabili indipendenti, e ottenere la relazione tra loro come conseguenza di qualche principio. Possiamo sempre usare il principio di minima azione, ma anche quello di conservazione dell’energia, così per variare usiamo quest’ultimo.

Quindi, imponiamo che esista una funzione energia $E(x, v) = K(v) + V(x)$, funzione di due variabili indipendenti $x(t)$ e $v(t)$, che viene conservata durante il moto. Dato che si conserva,

$$\frac{\partial E}{\partial t} = 0 = \frac{\partial K}{\partial v} \dot{v} + \frac{\partial V}{\partial x} \dot{x}.$$

Perché questa somma sia nulla, bisogna che i due termini si cancellino, ma K è solo funzione di v mentre V è solo funzione di x , l’unica è che le due derivate temporali siano tra loro collegate, ovvero che

$$\begin{cases} m \frac{dv}{dt} = -\frac{\partial V}{\partial x} = F(x), \\ \frac{dx}{dt} = \frac{1}{m} \frac{\partial K}{\partial v}, \end{cases}$$

dove abbiamo inserito m per avere le classiche equazioni del moto, usando $K = (1/2)mv^2$:

$$\begin{cases} m\dot{v} = F(x), \\ \dot{x} = v. \end{cases}$$

In realtà, anche per essere coerenti con la meccanica quantistica, conviene definire la quantità di moto (o impulso generalizzato) $p = mv$ e le coordinate generalizzate q . Sempre per generalità indichiamo l’energia con il simbolo $\mathcal{H}(p, q)$ (hamiltoniana) e riformuliamo il tutto in funzione di questi,

$$\begin{cases} \frac{dp}{dt} = -\frac{\partial \mathcal{H}}{\partial q}, \\ \frac{dq}{dt} = \frac{\partial \mathcal{H}}{\partial p}, \end{cases}$$

che sono appunto le equazioni di Hamilton-Jacobi. Per esempio, in questa ottica un oscillatore armonico è espresso dall'hamiltoniana

$$\mathcal{H}(p, q) = \frac{p^2}{2m} + \frac{Kq^2}{2},$$

e le traiettorie date da $\mathcal{H}(p, q) = E = \text{cost.}$ sono delle ellissi (nel piano p, q). Le equazioni del moto ci danno *come* queste traiettorie sono percorse.